







TRATTATO. DELLA GRAVITÀ,

In cui si cerca di spiegare

I PRINCIPALI FENOMENI DEL CIELO,

Ed in particolare

LE DIFFERENTI FIGURE DEGLI ASTRI

DEL SIGNOR

DI MAUPERTUI'S

Tradotto dal Francese.



NAPOLI



PRESSO IL PORSILE

Con licenza de' Superiori.

1778.



AVVERTIMENTO.

Hi sia il Sig. di Maupertuis, e qual sia il merito de' suoi scritti, non occorre, che qui partitamente si de-scriva. Sin tanto che si parlerd della vera misura della Terra, e sin tanto che la vera natural Filosofia fard le delizie de' Dotti, il nome, di esso anderà con sommo onore per le bocche di tutti . Profondo Matematico, ben lontano dal far delle scienze un monopolio, amava, che quelle fossero note al maggior numero. Se vi è nella natural Filosofia cosa di astruso, quest' è il Trattato della Gravita; ma questo famoso Savio l' ha accommodato alla capacità di tutti . La chiarezza

4 unita alla brevità rende quest' opera commendabile. Affinchè la Gioventù Napoletana non sosse priva di un tal capo d'opera, si è nell' italiana favella trasportato.

TRAT-

TRATTATO

DELLA GRAVITÀ,

IN CUI SI CERCA DI SPIEGARE I PRINGIPALI FENOMENI DEL CIELO, ED IN PARTICOLARE LE DIFFERENTI FIGURE DE-LE GLI ASTRI.

C A P. I.

Riflessioni sulla figura degli Astri.

In da tempi i più antichi si è creduto, che la terra sia seria ca, malgrado l'apparenza, che ci mostra la sua superficie come piana, allorche la consideriamo dal mezzo delle pianure, o del mare. Una tale apparenza ha potuto ingannare gl'ignoranti: i Filosofi, ed i Viaggiatori han sempre riguardata la terra come sien ca. I senomeni dipendenti da unta tal sorma, ed una specie di regolarità erano state cagioni di non duda da bie

bitare della sfericità di quella : contuttociò se si voglia considerar la eosa con esattezza, non v'ha dubbio, che il giudizio, che si fa della sfericità della Terra non ha maggior fondamento del giudizio, che fi farebbe, credendo, che quella fosse piana full'appoggio della groffolana apparenza; perciocche quantunque i fenomeni ci faccian vedere, che la Terra fia rotonda, non ci mettono in istato di potere afficurare, che tale rotondità fia precisamente quella di una sfera.

Nel 1672. il Sig. Richero, effendo andato alla Cajenna per fare le offervazioni astronomiche, offervò, che l'orologio a pendolo regolato in Parigi ful mezzano moto del Sole ritardava confiderabilmente. Da ciò era facil cosa il conchiudere, che il pendolo, che batteva i fecondi in Parigi doveva effere accorciato per poterli battere nella Cajenna .

se fi fa astrazione dalla resistenza, che l'aria apporta al moto di un pendolo (la qual cosa quì si può fare fenza error fenfibile) la durata delle

ofcil-

ofcillazioni di un pendolo, che deferive archi cicloidali, o pure (ciò che val lo stesso picciolissimi archi circolari, da due cagioni dipende, ciòè dalla forza, con cui i corpi tendono a cadere perpendicolarmente alla superficie della Terra, e dalla lunghezza del pendolo. Or, la lunghezza del pendolo rimanendo la stessa, la durata delle oscillazioni dipenderà solamente dalla sorza, che sa cadere i corpi; e tanto più sarà lunga la durata, quanto questa sorza diverrà più piccola-

La lungezza del pendolo nella Cajenna era la stessa, che in Parigi;
perciocchè sebbene una verga di metallo fi allunghi al calore, e perciò
divenghi, allorchè si trasporti all'.
Equatore, un poco più lunga, è questo un allungamento di sì poca comsiderazione, che non merita, che se
li attribussca il ritardamento delle
oscillazioni, come si dal Signori Richero offervato. In tanto le oscillazioni cran divenute più lente: bisognava dunque, che la sorza, che sa
cadere i corpi sosse divenuta più piecola:

cola : fiechè il peso di un medesimo corpo era minore nella Cajenna che

in Parigi :

Forse quest' offervazione era più fingolare di tutte quelle, che erasi proposto di fare : offervazione, che si trovò ben presto conforme alla teoria delle forze centrifughe, e che, per così dire, niuno aveva avuto

l'accortezza di prevedere.

Una forza fegreta, che chiamali gravità, attrae, o spinge i corpi verso il centro della Terra. Questa forza (fupposta per tutto la stessa") renderebbe la terra perfettamente sferica , se fosse composta di una materla fluida, ed omogenea, e priva di moto: perchè ella è cosa evidente che affinche ciascuna colonna di quelto fluido prefa dal centro sino alla superficie restasse in equilibrio con le altre, bisognerebbe, che il suo pelo foffe uguale al pelo delle altre; e (supposta la materia omogenea) bifognerebbe , che quelle fossero tutte della medelima lunghezza, acciocchè il peso di ciascheduna colonna sosse lo lo steffo. Or nella fola sfera potrebbe tal proprietà ritrovarsi; dunque la Terra sarebbe perfettamente sferica.

Ma è una legge per tutti i corpi, che descrivono linee circolari, il tendere ad allontanarsi dal centro del cerchio, che descrivono; questo sforzo, che i corpi sanno, chiamasi forza centrifuga. Si sà, che se corpi eguali descrivono nel medesimo tempo cerchi differenti, le loro forze centrisughe proporzionali saranno ai cerchi da essi descritti.

Dunque se si suppone, che la Terra giri intorno al suo asse, ciacuna delle sue parti acquisterà una forza centrifuga tanto maggiore, quanto il cerchio, che quella descriverà, sarà più grande, cioè tanto più grande, quanto quella sarà più vicina all' Equatore, andando una tal forza ad annientarsi ai poli.

Or quantunque fotto l'Equatore tal forza tenda direttamente ad aflontanare le parti dal centro della sfera, ed in qualifia altro luogo tenda A

ad allontanarie dal centro del cerchio, che quelle descrivono; pure scomponendo questa forza, che è tanto minore, quanto più si allontana dall' Equatore, si troverà, che ve ne ha una parte, che tende sempre ad allontanar le parti del fluido dal centro della sfera.

Per questa parte appunto è una tal forza afsolutamente contraria allo gravità, e ne distrugge una parte più, o meno grande, secondo il rapporto, che effa ha con quella. Dunque giacchè la forza, che anima i corpi a discendere, risulta dalla gravità inregualmente diminuita dalla forza centrisuga, non sarà più, la medesima per tutto, ma si ritroverà in ciascun luogo tanto più piccola, quanto la forza centrisuga l'avrà più diminuita.

Abbiam veduto, che fotto l' Equatore la forza centrifuga è la più grande: ivi dunque quella diffruggerà una più gran parte di gravità. Sicchè i corpi cadranno più lentamente fotto l' Equatore, che altroveç le oscillazioni del pendolo tanto più fa: faranno iente, quanto i luoghi faranno più vicini all' Equatore; ed il pendolo del Signor Richero trafa portato da Parigi alla Cajenna, paele lontano dall'Equatore 4°55', dovea ritardare.

Ma la forza, che fa cadere i core pi è quella stessa, che li rende pe fanti ; e non essendo quella per tutto la stessa, no viene, che tutte le nostre colonne sluide, se fiano eguali in lunghezza, non peseranno per tutto egualmente; la colonna, che corrisponde all' Equatore pesera meno di quella, che corrisponde al polo: bisognera dunque, che quella sia composta di una più gran quantità di materia, acciò sossendo supula del polo in equilibrio, e perciò sarà più lunga.

La Terra dunque farà più elevata fotto l'Equatore, che fotto i poli, e tanto più farà schiacciata verso
i poli, quanto la forza centrifuga
sarà più grande per rapporto alla
gravità; che vale a dire, la Terra
tanto più sarà schiacciata, quanto
A 6 più

più rapida farà la fua rivoluzione ful proprio affe, perciocche la forza centrifuga dipende da questa rapidità.

In tanto se la gravità è uniforme, cioè la stessa a qualsissa distanza dal centro della Terra (ficcome l' ha Supposta Ugenio) questo schiacciamento avrà i fuoi termini . Egli ha dimostrato, che se la Terra girasse ful proprio affe con velocità circa 17 volte maggiore di quella, che ha, riceverebbe il più grande schiacciamento possibile, che arriverebbe a rendere il diametro del fuo Equatore doppio del fuo asse. Una rapidità più grande nel moto della Terra communicherebbe alle sue parti una forza centrifuga più grande della loro gravità, e tolto quelle fi diffiperebbero .

Ugenio non si fermò a questo: avendo determinato il rapporto della forza centrifuga sotto l' Equatore alla gravità, determinò la figura, che deve avere la Terra, e trovò, che il diametro del suo Equatore doveva essere al suo asse come 578 a 577-

Newton partendo da una teoria differente, e confiderando la gravità come l'effetto dell'attrazion delle parti della materia, determinò il rapporto, che è tra 'l diametro dell' Equatore, e l'affe, e trovò, effere l'uno all'altro come 230 a 229

Di queste due misure niuna si accorda colla misura ultimamente presenta da' Signori Cassini, e Maraldi. Ma se dalle offervazioni fatte da questi Signori (che in vero sono le più famose di quante se ne sono fatte a questo riguardo) risulta, che la Terra sia uno sseroide allungato, e non schiacciato verso i posi; non ostante, che questa figura non paja accordarsi con le leggi della statia; è necessario di far vedere, che questa figura sia associata di con le leggi, della statia; è necessario di far vedere, che questa figura sia associata di mate di tali offervazioni (a).

CAP.II.

⁽a) Queste cose surono stampate quattro anni prima del mio viaggio al Nord per misurare il grado del meri-

C A P. II.

Discussione metafisica sull'Attrazione.

E figure de' Corpi celesti dipendono dalla gravità, e dalla forza centrifuga. Riguardo a quest' ultima tutt' i Filosofi sono del medefimo sentimento; ma riguardo alla gravità non son di accordo.

Gli uni la riguardano come l'effetto della forza centrifuga di quale che materia, la quale girando intorno ai corpi, verso de' quali gli altri pesano, li spinge verso il centro del suo girare: gli altri, senza cerarne la causa, la riguardano come una proprietà inerente ai corpi.

Non

diano. Le nostre misure sono contrarie a queste de Sig. Maraldi, e Cassini, o mettono suor di dubbio, esser la Terna schiacciata ne poli, ed elevata nell' Equatore. Non appartiene a me il decidere una quistione, su cui discordano i più gran Filosofi, ma mi è permesso di paragonare le loro idee.

Un corpo in moto, che ne incontra un altro ha la forza di muoverlo. I Cartefiani fi sforzano di spiegar tutto per mezzo di questo principio, e di sar vedere, che la gravità sia una sua conseguenza. In questo il fondo del lor sistema ha il vantaggio della semplicità; ma bisogna consessare, che nel dettaglio de senomeni, grandi difficoltà s' incontrano.

Newtone poco soddissatto della spiega, che i Cartesiani danno, de' senomeni per mezzo dell'impulso, sibbilice nella natura un altro principio di azione; ciòè, che tutte le parti della materia pesino le une verso le altre. Con questo principio spiega maravigliosamente tutti i senomeni; e quanto più si considerano le parti, e si entra nel sondel suo sistema, tanto più si vede consermato. Ma il sondo del siste-

16

ma è meno semplice, perciocchè suppone due principi, ed uno di tali principi, per cui i corpi lontani agiscono gli uni sopra degli altri, sembra difficile ad ammettersi.

La parola attrazione ha spaventato i spiriti : molti han' temuto di veder rinascere nella Filosofia la dottrina delle qualità occulte. Ma bifogna render giustizia a Newton; egli non ha giammai riguardata l'attrazione come la spiega della gravità de corpi gli uni verso degli altri, ma ha fovente avvertito, che fe impiegava questo termine, lo faceva sol per disegnare un fatto, nonuna cagione, e per evitare i sistemi, e le spieghe; che forse questa tendenza poteva esser cagionata da qualche materia sottile, che uscisse dai corpi, e fosse l'effetto di un vero impulso; ma che, comunque la cosa andava, era sempre questo un primo fatto, da cui fi poteva partire per ispiegare gli altri fatti , che ne dipendono. Ogni effetto regolato, sebbene la sua cagione sia in-CO-

della Natura, e lasciare ai Filosofi più sublimi la ricerca sulla cagione di una tal sorza.

Questo partito mi sembra il più savio, perciocchè io non eredo, che sia all'uomo permesso di scoprire le prime cagioni, e di comprendere come i corpi gli uni sopra degli altri agiscano.

Ma alcuni di quelli, che rigettano l'attrazione, la riguardano come
un mostro metafisico, e credono la
sua impossibilità si ben provata, che
quantunque la natura sembri parlare in sito savore, meglio sia darsi
ad una ignoranza totale, che servirsi di un principio cotanto assurdo
nella spiegazion de' fenomeni. Vediamo adunque, se considerando l'attrazione come una proprietà della
materia, si vada incontro a qualche
assurdia.

Se noi aveffimo l'idea adequata de corpi, se conoscessimo bene l'esfenza, e le proprietà di essi, e come, ed in qual numero queste ne corpi si ritrovino, non ci ritroveremmo tanto imbarazzati a decidere, fe l'attrazione sia una proprietà della materia, o nò . Ma noi siamo ben lontani dall'avere simili idee; noi non conosciamo i corpi, che per mezzo di alcune proprietà, senza conoscere in modo alcuno il soggetto, nel quale queste proprietà riunite si trovino.

Noi comprendiamo alcune unioni differenti di queste proprietà, e tanto ci basta per disegnare tali, e tali altri corpi particolari. Di più distinguiamo vari ordini di queste proprietà, e vediamo, che mentre le une variano in differenti corpi, alcune altre sempre le stesse vi si ritrovano; quindi riguardiamo queste come proprietà primordiali, e come le basi delle altre.

Con poca attenzione si conosce chiaramente, esser l'estensione una di queste proprietà invariabili. Io la ritrovo sì universalmente in tutti i corpi, che son portato a credete, non potervi le altre proprietà senza di essa suffissere, ed esser essa il soste-gno di tutte le altre.

In oltre ritrovo, che non vi è corpo, che non sia solido, o impenetrabile, dunque riguardo ancora l'impenerrabilità come una proprietà essenziale alla materia.

Ma vi è forse qualche necessaria connessione ir a queste proprietà? Porrebbe l'estensione senza l'impentrabilità suffistere? Devo io forse dalla proprietà della estensione argomentare quali altre proprietà l'accompagnino? Questo è ciò, che in alcuna maniera non vedo.

Dopo di queste proprietà primitive de corpi ne scopro delle altre, che sebbene non appartengano sempre a tutti i corpi, gli appartengono però sempre che si ritrovino in un certo stato; dir voglio della proprietà, che hanno i corpi, che sono in moto, di muovere gli altri, che gli sono d'avanti.

Sebbene questa proprietà sia meno universale di quelle, delle quali abbiam di sopra parlato, non potendo aver luogo che sintantoche il corpo è in un certo stato; contuttociò puol effer presa per una proprietà generale relativamente a quefto stato; giacchè in tutti i corpi, che sono in moto, costantemente ritrovasi.

Ma l'unione di queste proprietà è forse necessaria? E tutte le proprietà generali de' corpi si riducono a quest'una? A me pare, che ragionerebbe molto male chi volesse ridurvele.

Sarebbe cosa ridicola il volere asfegnare ai corpi altre proprietà diverse da quelle, che per esperienza
sappiamo, che abbiano. Ma sarebbe
cosa molto più ridicola il volere, dopo un piccol numero di proprietà appena conosciute, dommaticamente pronunziare l'esclusione d'ogn'altra; come se noi avessimo la unifura della
capacità de' soggetti, che non sono
da noi altrimenti conosciuti; che
per questo piccol numero di proprietà.

Noi non possiam far altro, che escludere da un soggetto quelle proprietà, che sappiamo, esser contradittorie alle altre, che ivi si ritrovano.



Trovandosi la mobilità nella materia, possiam dire, che l'immobilità non vi si ritrovi; essendo la materia impenetrabile, quella non farà penetrabile; propofizioni identiche, ch'è quanto ci è permesso.

Son queste le sole proprietà, delle quali fi può con ficurezza affegnare l'esclusione: ma i corpi, oltre Je proprietà, che noi sappiamo, han forse ancora quelle di pesare, o di tendere gli uni verso gli altri, o di &c.? Giacchè l'esperienza ci ha mostrate le altre proprietà, l'esperienza

ancora ci mostrerà questa.

Non credo, che si vorrà dirmi, esser tale proprietà de' corpi, di pesare uno verso dell'altro , più difficile a capire di quella, che tutti vi riconoscono. Per noi è sempre inconcepibile la maniera, in cui le proprietà risiedono in un soggetto. Il popolo non retta forpreso nel vedere un corpo, che si muove, comunicare il fuo moto ad altri; l'uso in cui è di vedere un tal fenomeno fa, che non comprenda quanto vi è di

2:

è di meraviglioso in quello: ma il Filosofi non avran ritegno di credere, che la forza impulliwa sia più sacile a comprendere, che l'attrattiva. Che cosa è mai questa forza impulsiva? Come essa il questa sorza impulsiva? Come essa il potuto indovinare, che essa il porti di serio il serio di autre proprietà en comprendere, come le altre proprietà en risedano ne' corpi. Come l'impenetrabilità, e le altre proprietà vengano ad unifsi all'essa sincipali essa si con il si faran sempre de' misteri per noi.

Ma si dirà: i corpi non han la forza impulsiva: un corpo non imprine il moto al corpo, che va ad urtare; è Dio, che muove il corpo urtato, o che ha stabilite le leggi per la comunicazione di questi moti. Chi così discorre si arrende senza avvedersene. Se i corpi, che sono in moto non han la proprietà di muoverne degli altri; se un corpo urtato da un altro, si muove perchè Iddio lo muove; e se Dio ha

stabilito delle leggi per questa distribuzion di moto; come si potrà effer ficuro, che Iddio non abbia potuto volere stabilire somiglianti leggi per l'attrazione ? Giacchè è uopo ricorrere ad un Agente onnipotente, che non puole effere da veruna cosa, fuorche da' contradittori, arrestato, bisognerà dire, che nello stabilimento di simili leggi eravi- qualche contradizione : ma è questa una cosa, che non si potrà giammai dire; ed allora si potrà dimandare: è egli più difficile a Dio il fare, che due corpi lontani tendano, o si muovano l'uno verso dell'altro, che per muoverlo, aspet-

Si può fare contro l'attrazione un altro ragionamento; l'impenetrabilità de corpi è una proprietà su cui fi accordano i Filosofi di qualunque partito. Posta una tal proprietà, un corpo; che si muove verso di un altro, non potrebbe continuare a muoversi, senza pene-

tare, che un corpo sia incontrato

da un' altro?

trar-

trarlo; ma i corpi fono impenetrabili; dunque bifogna, che Dio stabilifca qualche legge, che accordi il moto dell'uno coll'impenetrabilità de' due. Ecco dunque divenuto necessario lo stabilimento di qualche nuova legge nel caso dell'urto: ma se due corpi restano lontani, non sembra necessario lo stabilire altra nuova legge.

Questo è, per quel, che a me pare, il più solido ragionamento, che sar si possa contro l'attrazione: contuttociò, se non vi si rispondesse, non proverebbe altro, se non, esteria a' corpi: non pretendo io qui stabilire la necessità di essa; è mio scopo soltanto dimostrarne la possibilità.

Efaminiamo di grazia questo rasgionamento. Le differenti proprietà de' corpi non sono (come abbiam veduto) tutte del medesimo ordine: ve ne sono delle primordiali, che appartengono alla materia in generale, perciocchè sempre ve le ritro-

26

viamo, come l'estensione, e l'impenetrabilità.

Ve ne sono di un ordine meno necessario, e che non sono altro, che i stati, ne' quali ogni corpo si può ritrovare, o non ritrovare, come il riposo, e'l moto.

In fine vi iono delle proprietà più particolari, che determinano i corpi, come una certa figura, odore, co-

lore, ec.

Se accade, che proprietà di differenti ordini, fi trovino in oppofizione (dico di differenti ordini, perciocchè due proprietà primordiali non potranno giammai ritrovarvisi) biziognetà, che la proprietà inferiore ceda, e si accommodi alla più necessaria, che non è variabile.

Vediam dunque, che cosa farà per accadere, se un corpo si moverà verso di un altro, l'impenetrabilità del quale si opporrà al suo moto. L'impenetrabilità suffisterà senza alterazione, ed il moto, il quale è uno stato, in cui-il corpo si può trovare, co non trovare, e che può variare

in una infinità di maniere, si accomoderà all' impenetrabilità; perchè il corpo può muoversi, o non muoverfi; può muoversi di una maniera, o di un' altra ; ma bisogna sempre , che sia impenetrabile, ed impenetrabile della stessa maniera; adunque nel moto del corpo accaderà qualche fenomeno, che sarà il risultato della subordinazione fra le due proprietà.

Ma se la gravità fosse una proprietà del primo ordine ; se fosse attaccata alla materia indipendentemente dalle altre proprietà; il suo stabilimento non sarebbe necessario. perciocche non lo riconoscerebbe dalla combinazione di altre proprietà

anteriori.

Far contro l' attrazione il ragionamento da noi riferito è come se uno, trovandosi in istato di spiegare qualche fenomeno, diceffe, effer questo fenomeno più necessario di quel , che siano le prime proprietà della materia, fenza avvedersi, che questo fenomeno sussista in conseguenza di quelle prime proprietà. B 2

Tut.

Tutto ciò, che si è detto non pruova, che l'attrazion vi sia nella natura; nè io ho intrapreso di provarlo . E' stato mio solo impegno l'esaminare, se l'attrazione (quand' anche si voglia considerare come una proprietà inerente alla materia) sia metafisicamente impossibile, o no: Che se è tale, i più pressanti fenomeni della natura non faran baftanti a farla ammettere: ma se non vi è in essa, impossibilità, e contradizione, si potrà liberamente esaminare, se i senomeni la provino, o no. L'attrazione, per così dire, è una quistion di fatto; bisogna andare nel fistema dell' Universo a cercare, se quest'è un principio, che ha luogo nella natura ; fino a qual punto è necessario per ispiegare i fenomeni com' anche se è inutilmente introdotto per ispiegare fatti, che si spiegherebbero bene fenza di esso.

In tanto non credo, che inutilicosa farà dar qui un' idea de' due gran sistemi, che dividono oggi il mondo silosofico. Incomincerò dal

fifte-

fistema de' Vortici, non solo come usci dalle mani di Carresso, ma ancora con tutti gli aggiustamenti, che vi si son fatti da poi.

Esporrò ancora il sistema di Newton, per quanto le mie sorze lo permetteranno, disimpegnandolo da que' calcoli, che san vedere l'ammirabile armonia, che regna tra tutte le sue parti, e che gli dan tanta sorza.

C A P. III.

Sistema de Vortici per ispiegare il nuoto de Pianeti, e la gravità de corpi verso la Terra.

Artesio, affin di spiegare i moti de' Pianeti intorno al Sole, suppone, che quelli stiano immersi in un fluido, che girando anch' esso intorno al Sole, formi il gran vottice, in cui i pianeti son portati a guisa di vascelli abbandonati alla corrente di un fiume.

Вз

30

Questa spiega, a prima vista, molto semplice, se si voglia esaminare, a grandi inconvenienti si ritroverà soggetta.

I pianeti si muovono intorno al Sole, ma con tali circostanze, che non ci è più permesso d' ignorare.

Le orbite de' Pianeti non sono cerchi , ma ellissi , nel suoco delle quali fi ritrova il Sole . Una delle leggi della rivoluzione de' Pianeti si è, che se si concepiscano tirate due rette, una dal luogo, d' onde si è partito il pianeta, e l'altra dal luogo dove attualmente si ritrova, le quali vadano ad unirfi nel Sole, l'area del fettore ellittico formata da queste due lince, e dalla porzione dell'ellissi descritta dal Pianeta, crescerà in proporzion del tempo, che si impiega durante il moto del pianeta. Quindi si comprende l'aumento di velocità, che si osserva ne' pianeti allorchè al Sole si accostano: allora le rette tirate da' due luoghi del Pianeta al Sole effendo più corte (acciocchè le aree descritte in un cer-

certo tempo fiano eguali alle aree descritte in altrettanto tempo, allorchè il Pianeta era più lontano dal Sole) bifognerà, che gli archi ellittici descritti dal Pianeta siano più grandi.

Tutti i pianeti da noi conosciuti feguono questa legge; non solamente i pianeti principali, che fanno la loro rivoluzione intorno al Sole, ma ben anche i secondari, che girano intorno a qualche altro Pianeta, come la Luna, ed i Satelliti di Giove, e di Saturno; però le aree proporzionali al tempo faranno descritte intorno al Pianeta principale, il quale è in riguardo de' suoi satelliti ciò che è il Sole in riguardo de' pianeti del primo ordine. Per mezzo di questa legge, essendo nota l'orbita di un pianeta, ed il tempo della fua rivoluzione, fi può ad ogni istante trovare il luogo dell' orbita, dove il pianeta si ritrova.

Un'altra legge fissa il rapporto, che vi è fra la durata della rivoluzione di ciascun pianeta, e la sua di-

B 4

32 fanza dal Sole : legge non meno dell'altra efattamente offervata , ed è questa. Il tempo della rivoluzione di ciascun Pianeta intorno al Sole è proporzionale alla ràdice quadrata del cubo della sua distanza media dal Sole.

Questa legge si estende ancora ai Pianeti secondari: ma in questo ca fo le rivoluzioni, e le distanze si devono intendere per riguardo al pianeta principale, intorno al quale essi girano. Per tale legge ne viene, che date le distanze di due Pianeti dal Sole, e dato il tempo della rivoluzione dell' uno, si può trovare il tempo della rivoluzione dell' nivoluzione dell' nivoluzione dell' altro; o pure dati i tempi delle rivoluzioni di due pianeti, e data la distanza di uno di questi Pianeti dal Sole, si può trovare la distanza dell' altro.

Poste queste due leggi, non si deve ora solamente spiegare in generale, perchè i Pianeti girino intorno al Sole; bisogna spiegare ancora, perchè i pianeti serbino queste leggi; o almeno bisogna, che la spiega, che fi da del loro moto, non fia

da queste leggi smentita.

Poichè le distanze, che hanno i Pianeti dal Sole, ed i tempi delle loro rivoluzioni sono disferenti, la materia del vortice non ha per tutto la medesima densità, ed il tempo della sua rivoluzione non è per tutto lo stessio.

Giacchè ciascun Pianeta descrive intorno al Sole aree proporzionali ai tempi, ne siegue, che le velocità dei strati della materia del vortice siano reciprocamente proporzionali alle distanze, che questi strati hanno

dal centro.

Ma effendo i tempi delle rivoluzioni di differenti pianeti proporzionali alle radici quadrate de' cubi delle loro diffanze dal Sole, ne fiegue, che le velocità de' firati fiano reciprocamente proporzionali alle radici quadrate delle loro diffanze.

Adunque se si vuole, che i Pianeti siano sottoposti ad una di queste leggi, è necessario, che l'altra divenghi incompatibile. Se si vuo-

B 5 le,

24 le, che i strati del vortice abbiano le velocità necessarie, assinche ciascun Pianeta descriva intorno al Sole le aree proporzionali ai tempi, ne seguità, per cagion di esempio, che satumo dovrebbe impiegare 90. anni a fare la sua rivoluzione: cosa che è molto contraria all'esperienza.

Se al contrario fi vogliano attribuire ai firati del vortice le velocità necessarie, affinchè i tempi delle rivoluzioni siano proporzionali alle radici quadrate de' cubi delle distanze; si vedrà, che le arce descritte dai Pianeti intorno al Sole non seguiranno più la ragione de' tempi.

Non parlo qui di quelle obbjezioni, che si fanno contro i vortici, le quali non sono invincibili :
nè della obbjezione, che Newton
sece contro de' vortici, supponendo
con Cartesso, che il vortice riceva il
suo moto dal Sole, il quale, girando sul suo asse, comunichi questo
moto da strato in strato sino ai consini del vortice. Newton cerco per
le leggi della Meccanica le velocità
de'

3:

de' differenți strați del vortice, e le trovò molto differenti da quelle, che fono necessarie per la regola di Keplero, che riguarda il rapporto fra i tempi periodici dei Pianeti, e le loro distanze dal Sole. Il Signor Bernulli nella bella differtazione che riportò il premio dell' Accademia nel 1730 , ha fatto vedere che Newton non ha badato a qualche circostanza, che cambia il calcolo : è vero , che badando a tal circoftanza, non fono le velocità de' strati come dovrebbero effere, per l'offervazione di questa legge, ma si ritrova, che si approsimano di mol-

Del rimanente fiasi qual si voglia la cagione del moto del vortice, si potranno le velocità de strati accore dare con una delle leggi da noi riferite; ma non si potranno accordare con tutte e due nel medesimo tempo; e pure così l'una, come l'altra di queste due leggi sono inviolabili.

I più valenti nomini han cercato di rimediarvi: Leibnitz arrivò a dire (a), esfere necessario, che per tutto lo strato dove si ritrova ciaschedun Pianeta fiavi una girazione da lui chiamata armonica, cioè una certa legge di velocità propria a far seguire ai Pianeti quella delle due leggi, che riguarda la proporzione tra le aree, ed i tempi. Di più essere neceffario nello stesso tempo, che per tutta l'estensione del vortice si ritrovi un' altra legge differente, per far seguire ai Pianeti la legge, che riguarda la proporzione fra i loro tempi periodici , e le loro distanze dal Sole. Questo è quanto ha potuto dire in difesa de' vortici uno de' più grandi uomini del fecolo.

Il Signor Bulfingero nella differtazione, che riportò il premio nel 1728 riconofce, e dimoftra; anche meglio, la neceffità di queste differenti leggi nel fluido, che trafporta i Pianeti. Ma non è facil co-

(a) AA. Ernd. 1689, pag. 82, p 3706, pag. 446. fa l'ammettere questi differenti strati sferici, che si muovano con velocità indipendenti, ed interrotte.

Vi è ancora contro questo sistema una obbjezione a fare non forte delle altre. I differenti strati del vortice hanno, ad un di presso, le stesse densità, che hanno i pianeti, che da essi son trasportati ; perciocchè ciascun pianeta si sosti ene nello strato, in cui si ritro va, e questi strati fi muovono con velocità molto rapide. Frattanto noi vediamo, che le Comete attraversano questi strati, fenza offervarsi nel loro moto la menoma sensibile alterazione. Le Comete medefime farebbero ancora apparentemente trafportate da' fluidi, che girerebbero attraverso degli altri fluidi, i quali trasportano i pianeti, fenza che si confonda, o si alteri il loro corfo.

Passiamo ora alla spiega della gravità nel sistema de vortici.

Tutti i corpi cadono allorchè non fono fostenuti, e tendono ad accostarsi al centro della Terra.

Car



Cartesio, affin di spiegare questo fenomeno, suppone un vortice di una materia fluida, che giri con estrema velocità intorno alla terra pella direzione dell' Equatore. Si fa, che ogni corpo, che descrive un cerchio, tende ad allontanarsi dal centro; sicchè tutte le parti di questo fluido hanno quelta forza centrifuga, che tende ad allontanarle dal centro del cerchio, che effe descrivono : se dunque queste parti del fluido incontrino qualche corpo, che non ha forza centrifuga, o pure ne ha meno di quel, che effe ne hanno, bisognerà, che quel tale corpo ceda al loro sforzo: e come che le parti del fluido han fempre forza centrifuga maggiore di quella, che ha il corpo; quelle prenderanno successivamente il suo luogo sintantochè non l'abbiano spinto al centro.

Questa spiega generale della gravità si ritrova ancora esposta a grandi difficoltà, delle quali riseriremo le due principali, che sono di Ugenio.

Que-

Questo grand'uomo obbietto 1. che se il moto di un simil vortice sofe si rapido, che bastasse a spingere i corpi verso il centro con tanta forza, dovrebbe sar provare ai medesimi corpi qualche spinta orizontale, o pure trassportar tutto secondo la sua direzione.

2. Che attribuendo la cagione della gravità ad un vortice, che si muove parallelo all' Equatore, i corpi non farebbero spinti verso il centro della Terra, ma dovrebbero cadere in piani perpendicolari all'affe. Se la caduta de corpi fosse l'effetto della forza centrifuga della materia del vortice, ed una tal forza tendesse ad allontanare la materia dal centro di ciaschedur cerchio, che questa defcrive, dovrebbe in qualfifia luogo spingere i corpi verso il centro di questo cerchio, e così i corpi, in vece di tendere verso il centro della Terra, tenderebbero verso i centri di ciaschedun cerchio parallelo all'Equatore.

Or di questi due effetti non si vede accaderne veruno: si osserva anzi da per tutto, che la caduta de' corpi non è accompagnata da deviamento alcuno, e che i corpi cadono perpendicolarmente alla superficie della Terra.

Vediamo i rimedi, che da Ugenio si apprestano agl' inconvenienti, che si ritrovano nel sistema di Cartesio. Costui, in vece di far muovere la materia eterea tutta insieme intorno ai medesimi poli, suppone, che quella fi muova per ogni direzione nello spazio sferico, in cui fi contiene . Questi moti tanto fra loro fi contrarieranno, che alla perfine diventeranno circolari, e così la materia eterea dovrà muoversi in superficie sferiche, in tutte le direzioni.

Stabilita una tale ipotesi, resta il vortice liberato da due obbiezioni, che se li facevan contro.

1. La materia eterea, che è cagione della gravità col girar, che fa in tutte le direzioni, non deve trafportare i corpi orizontalmente, come il vortice di Cartesio; imperocchè l'impulso orizontale, che i corрi

pi ricevono da qualche filo di quefla materia eterea è distrutto da un

impulso a quello opposto.

2. Si vede, che i corpi devono cadere verso il centro della Terra, perciocchè la materia eterea, che gira in ciascheduna superficie sserica, spingendo i corpi verso l'asse di questa superficie, i corpi devono cadere verso l'intersezione di tutti questi assi, ciò nel centro della Terra.

Sicchè questo sistema soddissa meglio ai senomeni della gravità, che quello di Cartesso, ma bisogna in genuamente consessare, che non ha il vantaggio della semplicità, come quello. Non è facil cosa l'immaginarsi que' moti circolari della materia eterea in tutte le direzioni; e quelli stessi, che voglion tutto spiegare coll'impulso della materia eterea, non son restati contenti di quel, che Ugenio ha fatto per sostenzia.

Il Signor Bulfingero, non potendo ammettere questo moto per ogni direzione, ha proposto un terzo siste-

ma.

Pretende costui, che la materia eterea si muova nello stesso intorno a due assi, l' uno de' quali è perpendicolare all' altro: e quantunque un simil moto sia assia difficile a concepire, suppone due altri nuovi moti nella materia eterea opposti ai due primi. Ecco adunque quattro vortici opposti due a due, che si attaversano senza distruggersi.

Di questa maniera nel sistema de' vortici si rende ragione de' due prin-

cipali fenomeni della Natura.

Che una materia fluida, che gira, trasporti seco i Pianett intorno al Sole; che nel vortice particolare di ciaschedun pianeta, un simile moto di materia spinga i corpi verso il centro di quello, sono idee queste, che si presentano allo spirito con molta naturalezza.

Ma se si vuole esaminare la Natura, non è possibile il contentarsi di queste prime idee. Quelli, che vogliono entrare in qualche dettaglio sono obbligati di ammettere nel vortice solare l'interruzione de' moti de'dif-

feren-

ferenti strati, di cui abbiam parlato; e nel vortice terrestre tutti que' diversi moti opposti gli uni agl' altri, della materia eterea. Con queste cartive condizioni si possono spiegare i senomeni per mezzo de' vortici.

Questi imbarazzi han fatto dire al Signor Bulfingero, che (malgrado tuttociò che esso faceva per difender i vortici) quelli che ssuggono di amnietterli, si fisseranno più nel loro pensiero, vedendo la maniera con cui

egli li difendeva.

Bifogna confessare, che sino al presente non si è potuto ancora, di una maniera soddisfacente, i vortici coi fenomeni accordare. Non è lecito per tanto il conchiudere, che i vortici siano impossibili. Non vi è più bella idea di quella di Cartesso, che volen, che tutto si spicgasse in Fisica, per la materia, e l' moto: ma se si vuole conservare a questa idea la sua bellezza, non bisogna fassi lecito di andare a supporre delle materie, e de' moti senza altra ragione, che il bisogno, che se ne ha.

Vediamo ora come Newton spiega il moto de' Pianeti, e la gravità.

C A P. 1V.

Sistema dell' attrazione per ispiegare i medesimi senomeni.

Ewtone, prima di ogni altra cofa, dimostra, che se un corpo; che si muove è attratto verso di un centro immobile, o mobile, descriverà intorno a questo centro le aree proporzionali ai tempi; e reciprocamente, che se un corpo descrive intorno ad un centro immobile, o mobile, le aree proporzionali ai tempi, sara attratto verso di tal centro.

Avendo tuttociò dimostrato colle ragioni della più sicura Geometria, passa da applicarlo ai pianeti, i quali, egli considera, che muover si debbano nel vuoto, o pure ne' spazi ove sì poca quantità di materia vi sia, che non apporti la menoma sensiti.

fibile refistenza ai corpi, che vi si muovono. Per l'osservazione è sicuro, che tutti i pianeti di primo ordine, intorno al Sole, e tutti i se telliti, intorno al lor pianeta principale, descrivano le aree proporzionali ai tempi. Quindi conchiude, che i pianeti sono attratti verso il Sole, ed i fatelliti verso del loro Pianeta.

Qualunque sia la legge di questa forza, che attrae i pianeti, cioè in qualunque maniera cresca, o diminuisca, secondo la distanza, in cui sono i pianeti, purchè questi siano atrratti verso di un centro, le aree, che essi descrivono, saranno proporzionali ai tempi. Dunque dall' osfervazione di questa proporzione non si scopre ancora la legge della forza centrale.

Ma fe una delle analogie di Keplero (così chiamafi la proporzionalità delle aree , e de' tempi) ha fatta fcoprire una forza centrale in generale , l' altra fa conoscere la legge di una tale forza.

Que,

Ouest' altra analogia, siccome abbiam di fopra veduto, consiste nel rapporto fra i tempi delle rivoluzioni dei differenti pianeti, e le loro distanze. I tempi delle rivoluzioni de' differenți Pianeti intorno al Sole, e de Satellizi intorno al loro pianeta, fono proporzionali alle radici quadrate dei cubi delle loro distanze dal Sole, o dal Pianeta principale.

Or essendo conosciuta questa proporzione tra i tempi delle rivoluzioni, e le distanze de' pianeti, Newton cerca quale debba effere la legge, fecondo la quale la forza centrale crefca, o diminuifca, affinchè i corpi, che son mossi da una istessa forza in orbite circolari, o quafi circolari, come fanno i Pianeti, ferbino quelta proporzione fra le loro distanze, ed i loro tempi periodici. La Geometria dimostra con faciltà, che quest' altra analogia suppone, che la forza, che attrae i Pianeti, ed i Satelliti verfo il centro, o piuttosto verso il fuoco delle curve, che quelli descrivono, fia reciprocamente proporzionale al quadrato della loro diftanza dal centro, cioè che la forza diminuifca nella medefima proporzione, in cui il quadrato della diftanza aumenta.

Queste due analogie cotanto difficili a conciliare nel fistema de vortici, quì sono semplici fatti, che discuoprono la fezza centrale, e la

legge di una tal forza.

Il supporre tal forza, e la sua legge, non è sare un sistema; questo è propriamente scoprire un principio, da cui ne vengono per necessaria. Non si stabilisce la gravità verso il Sole affine di spiegare il corso de Pianeti; il corso de Pianeti; il corso de Pianeti ci scopre, che vi è una gravità verso il Sole, e ci manifesta la sua legge. Vediamo ora quale uso Newtone sa del principio da lui scoverto.

Ajutato dalla più sublime geometria va ricercando la curva, che deve descrivere un corpo, che movendosi con moto rettilineo, sia attrat48 to verso di un centro da una forza, che agisce colla stessa legge, che egli

ha scoverta.

La foluzione di questo bel problema gli manifesta, che il corpo descriverà necessariamente una delle sezioni coniche, e che se la curva, che da tal corpo vien descritta, tornerà in se stessa companie de la curva sera un'Ellissi, nel di cui suoco rissederà la forza centrale.

Se Newtone dalle due prime analogie ha rilevato l'attrazione, e la fua legge, ora la vede confermata da nuovi fenomeni. Tutte le offervazioni fan vedere, che i pianetifi muovano in elliffi, nel fuoco delle quali rifiede il Sole.

Le Comete, che erano tanto imbarazzanti nel fistema de' vortici, accrescon nuove prove al fistema

dell' attrazione .

Newtone avendo rilevato, che i corpi, che fi muovono intorno al Sole, tendono verfo di quello, feguendo una certa legge; e che de-

vono muoversi in qualche sezione conica, come in effetto accade ai pianeti, che descrivono ellissi; confidera le Comete come pianeti, che si muovono colla medesima legge, descrivendo ellissi, ma si allungate, che possono senza error sensibile prendersi per parabole.

Non si ferma pertanto a questa considerazione (che non fa poco in fuo favore) : vuole egli una maggiore esattezza . Bisogna vedere se l' orbita di una Cometa determinata per mezzo di alcuni punti dati nelle prime osfervazioni, e per mezzo dell' attrazione verso il Sole, quadrerà con l'orbita, che la Cometa descrive realmente nel resto del suo corfo. Egli , ed il famoso Astronomo Signore Alley han calcolato le orbite delle Comete , dico quelle , che per effere state offervate, ci han posto in istato di far questo paragone; e non senza meraviglia le Comete si sono offervate a quei punti da essi già determinati nelle loro orbite, quasi con esattezza egual: a guella, con cui fi offervano i pianeti ai luoghi delle loro orbite, che per mezzo delle tavole ordinarie fono determinati.

Altro non manca a quesa teoria, che una lunga serie di osfervazioni per metterci in istato di riconoscere ciascheduna Cometa, e poterne prediciamo quelli de pianeti ai medesimi punto del Cielo. Ma si fatti altri, che nelle loro rivoluzioni, secondo ogni apparenza, impiegano molti secoli, non pare, che sian fatti per essere dievati dagli Uomini, che hanno una vita si breve.

Ecco spiegati con un sol principio tutti i senomeni appartenenti ai cossi del pianeti, e delle comete. I I senomeni della gravità de' corpi non dipendono sorse dal medesimo principio?

I corpi cadono verso il centro della Terra; l'attrazione, che la terra esercita verso di quelli, li sa cadere. Questa è una spiega troppo superficiale. Se noi fapeffimo la quantità della forza attrattiva della Terra per mezzo di qualche altro fenomeno diverfo da quello della caduta de corpi, potremmo vedere, fe la caduta de corpi, confiderata con tutte le circoffanze conofciute, fia, o non fia l'effetto di questa medesima forza.

Abbiam veduto, che ficcome l'attrazione, che il Sole efercita fu fianeti, fa muovere i pianeti intorno a lui, così l'attrazion, che i pianeti, i quali han fatelliti, efercitati i fatelliti, fa che questi intorno a quelli fi muovano: La Luna è fatellite della Terra, dunque l'attrazione della Terra fa muovere la Luna intorno alla Terra.

Si sa qual sia l'orbita della Luna, e quanto tempo essa impieghi nel sare intorno alla Terra la sua rivoluzione. Quindi si può rilevare lo spazio, che la Luna percorrer dovrebbe in un dato tempo, ubbidendo alla sorza, che l'attrae verso la Terra, se la Luna perdendo il suo moto, venisse con questa forza a cadere in linea retta verso di quella.

Essendo la distanza media, che vi è dalla Luna alla Terra, di circa 60 semidiametri terrestri, per mezzo di un calcolo facile si ricava, che l'attrazion, che la Terra esercita su la Luna in quel luogo, dove è, li sarà percorrere circa 15 piedi in ciaschedun minuto.

Ma crescendo l'attrazione nel rapporto medesimo, in cui il quadrato della distanza diminusse, se la Luna, o qualssisa altro corpo, si trovasse fituato vicino alla superficie della Terra, cioè so volte più presso alla Terra, che non è la Luna, l'attrazione della Terra sarebbe allora 3600 volte maggiore, e questa attrazione farebbe percorrere al corpo da essa attratto circa 3600 volte 15 piedi in ciaschedun minuto, perciocchè i corpi nel principio del loro moto percorrono spazi proporzionali alle forze, che li fanno muovere.

Or le sperienze di Ugenio indicano lo spazio, che percorre un corpomesso in moto dalla sola gravità verso la superficie della Terra: e questo spazio è precisamente quello, che deve la Luna percorrere, ubbidendo alla sorza, che la riticne nella sua orbita, sorza aumentata, come deve succedere, secondo più si accosta alla superficie della Terra.

Dunque la caduta de' corpi verso la Terra è un effetto di questa medesima forza: quindi si vede, che la gravità de' corpi, che sono più lontani dal centro della Terra, è minore della gravità di quelli, che li sono più vicini; sebbene le distanze le più grandi, nelle quali noi possima fare delle esprienze, siano pochissima cosa per renderci sensibile questa differenza di gravità.

Per mezzo di alcune particolari esperienze si è rilevato, che alla medesima distanza dal centro della Terra, i pesi de' differenti corpi, che risultano da questa attrazione,

C3 fo

Per esempio: si riguarda il Sole come immobile nel fuoco delle elliffi, che i pianeti descrivono: frattanto quello non è affolutamente immobile, perciocchè l'attrazione fra due corpi effendo fempre fcambievole, non può il Sole attrarre i pianeti, fenza effer ancor effo da quelli attratto. Dunque se si voglia parlare a rigore, bisognerà dire, che il Sole cambi continuamente luogo, secondo le differenti situazioni de' pianeti . Immobile foltanto farà il centro di gravità del Sole, e di tutti i pianeti: Ma è tale la grandezza del Sole per rapporto ai pianeti, che se questi si trovassero tutti dalla medefima parte, la distanza che si ritroverebbe dal centro del Sole al centro commune di gravità (che pur'allora farebbe della più grande estensione possibile) non sarebbe, che di un solo de' suoi diametri. Lo stesso si deve intendere di

Lo stello si deve intendere di ciascun pianeta, che ha de' fatelliti; per esempio: la Luna attrae
talmente la Terra, che il comune

56
centro di gravità dell' una, e dell'
altra, (intorno al quale ambedue
girano nello spazio di un mese)
non già il centro della Terra, deferive una ellissi, che ha in uno
de' suoi succhi il Sole.

L'attrazione scambievole degli altri pianeti non apporta al loro corfo alcun cambiamento sensibile; Mercurio, Venere, la Terra, e Marte non han tanta grandezza da far sì, che l'azione degli uni sopra degli altri giunga ad intorbidare sensibilmente il loro moto. Questo moto non potrebbe da altri essere intorbidato, che da Giove, e da Saturno, o da qualche Cometa, l'attrazion della quale potrebbe cagionare qualche moto negli afelj di questi pianeti, ma farebbe questo tanto lento, che si può interamente negligentare.

Questo però non accade riguardo all' attrazione, che si esercita fra Giove, e Saturno: questi due potenti pianeti disordinano reciprocamente il loro moto, allorchè si ritrovano in congiunzione; e questo disordine è

tan-

tanto considerabile, che ha potuto effere dagli Astronomi offervato.

Così, essendo stata una volta stabilita l'attrazione, e la fua legge, per il rapporto, che vi è fra le aree, che i pianeti descrivono intorno al Sole, ed i tempi; e per il rapporto, che vi è fra i tempi periodici de' pianeti, e le loro distanze; tutti gli altri fenomeni saranno conseguenze necessarie di questa attrazione: i pianeti devono defcrivere le curve , che descrivono ; i corpi devono cadere verso il centro della Terra; e la loro caduta deve avere quella rapidità, che appunto ha; ed i disordini, che si trovano nel moto dei Pianeti risultar debbono da questa attrazione.

Uno degli effetti dell' attrazione, cioè la caduta de' corpi, è abbafanza manifelto; ma quell' effetto iftelso è cagione di non farci fcoprire l'attrazione, che i corpi efercitan fra di loro.

Essendo la forza dell'attrazione proporzionale alla quantità di materia de' corpi, l'attrazione, che esercita la Terra su i corpi particolari sa, che noi non possiam vedere gli effetti della loro attrazione propria: sono i corpi tutti tirati verso il centro della Terra da una sorza immensa; e questa sorza rende infensibili de loro attrazioni particolari, appunto come la tempesta rende infensibile un leggerissimo sossio (a).

Ma

(a) Non sarebbe quest attrazione affatto insensibile, se si ricercasse in que corpi, le masse de' quali avessero qualche proporzione coll'intera massa della Terra . I Signori Bouguer , e de la Condamine, che furono dal Re mandati al Perù, hanno scoverto, che una grandissima montagna chiamata Chimboraco situata molto vicino all' Equatore, tirava a se il piombo, che pende al filo de' quadranti, e col mezzo di molte offervazioni delle altezze delle stelle, fatte al Nord, ed al Sud della Montagna, han trovato, che questa attrazione allontanava il filo a piombo dalla verticale, di un'angolo di 7", 08'-

59

Ma fe si riguardino i corpi, che possono manisestare la loro attrazione gli uni sopra degli altri, si vedrano gli effetti dell'attrazione tanto continuamente ripetuti, quanto lo sono quelli dell'impulso. In ogni istante lo dichiarano i moti de'Pianeti, ed al contrario l'impulso e un principio, di cui par, che la natura si serva solamente in piccolo-

Or non effendo nella natura delle cose, meno possibile l'attrazione, di quel, che è l'impulso; ed essen-do i senomeni, che provano l'attrazione, così frequenti come quelli, che provano l'impulso; se taluno (vedendo, che un corpo tende verso di un'altro) volesse dire, che questo non venga dall'altro attratto, ma che spinto sia da qualche materia invisibile ; questi , a mio credere, non ragionerebbe diversamente da quel, che sarebbe un partigiano dell'attrazione, il quale, vedendo muoversi un corpo spinto da un'altro, dicesse, che questo non si muova per effetto dell' impulso, C 6

fibile, che lo attragga.

Tocca ora al lettore l'efaminare, se l'attrazione sia a sufficienza provata pe' fatti, o pure se sia una finzione gratuita, di cui si possa far di meno.

C A P. V.

Delle differenti leggi della Gravità, e delle figure, che tali leggi poffono dare ai corpi Celesti.

Vengo ora ad esaminare più particolarmente la gravità, gli effetti della quale combinati con quelli della sorza centrifuga determinano le figure de' corpi celesti.

Affinche questi corpi arrivino a figure permanenti, è uopo, che tutte le loro parti siano in un perfetto equilibrio; orequeste parti sono animate da due sorze, dalle quali un tale equilibrio deve dipendere; Una

Una è la forza centrifuga, che le parti acquistano colla loro rivoluzione, e questa tende ad allontanarle dal centro ; L'altra è la gravità, e questa tende ad accostarle al centro: fulla forza centrifuga non vi puol effer disputa: è questa lo sforzo, che fanno i corpi, che girano per allontanarsi dal centro del loro girare; e rifulta dalla forza, che hanno i corpi di perseverare nello stato di quiete, o di moto, in cui si ritrovano. Un corpo sforzato a muoversi per una curva, sa uno sforzo continuo a fin di fcappare per la tangente di questa curva : perciocchè in ogni istante deve muoversi per le picciole rette, che compongonò la curva, le quali, se si prolunghino, diventeranno tangenti. Adunque la natura della forza centrifuga, e i fuoi effetti fono ben conosciuti.

Non è così della gravità. I Filofofi fu di effa han fatto differenti sistemi, secondo i differenti senomeni, sopra de' quali si son sondati.

Se si voglia giudicar di questa forza per il più sensibile fenomeno, che la fa palese, cioè per la caduta de' corpi verso il centro della Terra, le sperienze la faran credere uniforme, cioè sempre la stessa, qualunque sia la sua distanza da questo centro . Se si paragonino i spazi, pe' quali i corpi cadono verso la Terra, co' tempi, che impiegano a cadere, si troverà, essere i spazi proporzionali ai quadrati de' tempi . Galileo, il primo, che habbia fatto mai ricerche fulla legge della gravità, conchiuse, e con ragione, che la forza, che fa cadere i corpi verso il centro della Terra, è uniforme, e costante.

Ma, per ben giudicare della legge della grayità, non bifognava reftringersi ai senomeni, che una tal forza esercita a distanze tanto piccole, quanto sono quelle; nelle quali le sperienze sulla caduta de corpi sono state satte, e nelle quali possimo noi farle. Se si consideri la detenzion della Luna nella sua orbita come effetto di una gravità verso.

11

il centro della Terra; e si paragoni questo effetto con quello della gravità, che sa cadere i corpi versio esso centro, si rileverà, che queste due sorze potrebbero essere la stessa dimuinuita nella region della Luna di tanto, quanto il quadrato della distanza dal centro della Terra sirà aumentato.

Stendendo questa Teoria ai Pianeti, che sanno immediatamente la loro rivoluzione intorno al Sole, si ritroverà la medesima legge per la forza, che li ritiene intorno a quest' astro: e si ritroverà anche la stessa, se si estenda ai fatelliti, che sanno la loro rivoluzione intorno a Giove, e Saturno. Sicchè per tutto il sistema solare si rileva, che la gravità verso i centri della Terra, del Sole, e dei Pianeti sia in ragion inversa del quadrati delle distanze.

Newtone unendo a questa teoria altre esperienze, scoprì, che la gravità era un fenomeno risultante da una forza sparja nella materia, per cui tuite le sue parti si attraggono in ra-

gione inversa del quadrato della loro distanza : che la gravità sembrava di fare la sua azione verso i centri della Terra, del Sole, di Giove, e di Saturno, perciocchè la figura di tali astri era quasi sferica; Che le loro masse potevano confondersi co' loro centri, per rapporto alle distanze degli Astri, che li giravano intorno ; E'che la legge della attrazione nella materia (che è in ragion inversa del quadrato delle distanze di ciascheduna particella di materia) fussisteva la stessa fuori de' corpi sferici (che con essa erano stati formati) per rapporto alle distanze da' loro centri .

Fu un gran passo, senza dubbio. nella Filosofia, l'avere per mezzo delle esperienze della caduta de' corpi verso la Terra, misurata la forza, che li fa cadere, e l' aver trovato, che queste sperienze supponevano una forza uniforme.

Un'altro ne fu, l'aver paragonata questa forza con quelle, che ritengono i pianeti nelle loro orbite:

d'onde rifulta il sistema di una grauità, che è in ragione inversa del quadrato delle distanze dai centri della Terra, del Sole, e degli altri Pianeti:

Ma il più gran passo di tutti si su l'avere scoverta una forza attrativa sparsa in tutte le parti della materia, che agisse in ragione inversa del quadrato della loro distanza: d'one cedenti; la caduta de' corpi verso il centro della Terra; ed una gravirà verso i centri del Sole, della Terra, e degli altri pianeti, in ragione inversa de' quadrati delle distanze da questi centri.

Possiamo ora, senza molto arrischiare, determinarci in savore di

quest'ultimo sistema.

In tanto, come tutto ciò che mi resta a dire, egualmente si accorda co' tre sistemi, e con più altri, che si potrebbero imaginare, lascio ad ognuno la libertà di pensarne quel che vorrà : egli potrà egualmente adattare le sue idee alla spiega de' feno-

fenomeni, che da me faranno proposti. Su questa considerazione io ho tralasciato qui alcuni calcoli troppo dipendenti da una tale, o tale altra ipotesi.

Senza parlar degli antichi Filofofi, pare, che fra i moderni, prima di Newton, alcuni abbiano avuta l' idea di una attrazione sparfa nella materia, che cagionava la caduta de' corpi verso la Terra, e la detenzione de' Pianeti nelle loro orbite . Keplero ne avea sentito il bisogno per ispiegare i moti celesti: e si può vedere ciò che ne dissero Autori celebri ben 50 anni prima, che il sistema di Newton fosse comparso. Ecco come essi si spiegano (a). La comune opinione è , che la gravità sia una qualità, che risiede nel corpo medesimo, che cade.

Altri son d'arvoiso, che la discesa de' corpi proceda dall'attrazione di un altro corpo, che attrae quello che discende, come sa la Terra.

(a) Fernat var. oper. Mathem. p.124.

Vi è una terza opinione, che non è fuori del verifimile; cioè, effervi una scambievole attrazione fra i corpi, cagionata da un natural defiderio, che i corpi hanno, di unisfi insteme: come si vede nel serro, e nella calamita, i quali sono tali, che se la calamita è arrestata, il serro, che non lo è, l'anderà a trovare; e se il serro è arrestato, la calamita anderà verso lui; e se tutti e due sono liberi, questi si accosteranno reciprocamente l'uno all'altro, in modo, che de' due il più sorte caminerà meno.

E' vero, che colui, che ha dedotto questa forza da' fenomeni; che ne ha calcolato rigorosamente gli effetti; e fatta vedere la loro conformità colla natura, egli folo è l'autore del meraviglioso sistema dell' attrazione i ma è anche vero, che i Filosofi Francesi da me citati ne avevano già qualche idea; che questi non avevano per l'attrazione quella avversione, che han mostrata d'averne quelli, che son venuti da poi; che quelli si esprimevano in

in una maniera ben più dura di quel, che abbia giammai fatto Newton, fenza avere le ragioni, che questo grand' uomo ha avuto per ammetterla. Presso costoro si poteva bene all'attrazione dare il

nome di qualità occulta.

Sicchè fembra in oggi dimostrato, che in tutto il nostro sistema folare questa stessa proprietà sparsa in tutta la materia sussissi mitorno agli altri Soli, intorno alle stelle fisse, ed intorno al Pianeti, che essi hanno verisimilmente, han forse luogo i medesimi senomeni? si osservano forse le stesse leggi della gravità? Non vi è cosa, che possa afficurarcene; e noi non possimo giudicarne, che per una specie d'induzione.

Tutte le precedenti leggi della gravità danno agli aftri, che girano intorno al loro affe, le figure di sferoidi schiacciati. E sebbene tutti i Pianeti, che noi conosciamo nel nostro sistema solare, si avvicinino alla sfericità, essi non per

tanto sarebbero anche foggetti ad avere figure molto schiacciate, se avessero una gravità men grande, o pure una più rapida rivoluzione intorno all'affe. La specie di uniformità, che ritroviamo in questo piccol numero di Pianeti a noi visibili, potrebbe mai impedirci di congetturare la varietà degli altri, che l'immensità de' Cicli ci nassende? Relegati in un cantone dell'univerto, e con deboli organi vorremmo noi limitar le cole al piccol numero, che ne conosciamo?

C A P. VI.

Delle macchie luminose scoverte nel Cielo.

IN questi ultimi tempi, non solo si è scoverto, che alcuni Pianeti del nostro sistema solare non erano persetti globi, ma si è giunto ben anche a contemplare il Cielo del-

70 delle fielle fisse, e col mezzo de' gran carnocchiali si son trovati in quelle lontane regioni senomeni tali, che sembrano di annunziare una varietà tanto grande in questo genere, quanto è quella, che si vede in tutto, il resto della natura.

Le masse di materia fluida, che hanno un moto di rivoluzione intorno ad un centro, formar debbono astri molto schiacciati , ed in forma di mola, i quali entreranno nella classe de' Soli, o de' Pianeti, secondo che la materia; di cui son formati, farà in se stessa luminosa, o pure opaca, e capace di rifletter la luce : può la materia di queste mole effere della .fteffa natura per tutto, o pure, pelando verso qualche astro di diversa natura, talmente inondarlo per ogni banda, che arrivi a formare intorno all' astro uno sferoide schiacciato, che lo circondi.

Alcuni famosi Astronomi si sono applicati ad osservare quelle celesti apparenze, che chiamansi Nebulose,

le quali furono un tempo attribuire alla luce confusa di molte piccole feile, che poste fossero le une vicino alle altre. Essendos costoro serviti di cannocchiali più squisiti di quelli, che communemente si usano, han rilevato, che la maggior parte di sì satte apparenze, non tolamente cagionate non erano dagli immaginati mucchi di stelle, ma che ivi neppur una se ne ritrovava: che queste mostravan di esser grandi aree ovali, luminose, almeno di una luce più chiara, che non è il rimamente del Cielo.

Ugenio fu il primo, che vidde nella costellazion d'Orione una macchia di figura irregolare, e di colodifferente dal rimanente del Cielo, in cui, o a traverso della quale egli offervò alcune piccole stelle (a).

Il Signor Alley parla di sei di si fatte macchie, delle quali la prima è nella spada di Orione; La seconda

⁽a) Huyg. syst. saturn.

da nel Sagittario; la terza nel Centauro; la quarta precede il destro piede di Antinoo; la quinta in Ercole; e la sesta nella cintura di Andromeda (a).

Essendo state osservate, col telefcopio di rissessima di otto piedi, cinque di tali macchie, non se ne è trovata, che una sola, che si potrebbe prendere per un mucchio di stelle, cioè quella, che precede il destro piede di Antinoo.

Le altre quattro fembrano grandi arce biancafte, e fra loro non vi è altra differenza, che quella dell'effere alcune più rotonde, ed alcune altre più ovali.

In quella di Orione non pare, che le piccole stelle scoverte col Telescopio possano esser cagione della bianchezza, che ivi si ritrova (b).

Il Signore Alley restò sorpreso da si fatti senomeni, e li credè propri a

(b) Trans. filosof. num. 428.

⁽a) Transazioni filosofiche, num. 347.

73

nfehiarare una cola, che fembra difficile a capire nel libro della Genefi, cioè che la luce fu creata prima del Sole. Quindi raccomanda tali meravigliofi fenomeni alle speculazioni de' Naturalisti, e degli Astronomi.

Il Signor Derham ando anche più lungi, mentre riguardo queste macchie come buchi, a traverso de' quali scopresi un' immensa region di luce, e più in là il Ciclo Empireo.

Pretende in oltre di effere arrivato a diffinguere, che le fielle, le quali in alcuna di queste macchie si vedono, siano molto men da noi lontane, che le macchie medelime. Ma l'Ottica c'insegna, che tanto noi non possima decidere. Passata una certa lontananza, che molto considerabile non sia, non è in alcun modo possibile il determinare, quale sia il più lontano di due oggetti, che non han parallasse, e de' quali noi non sappiamo i gradi di luce.

Tutti i riferiti fenomeni, per mezzo del nostro fistema trovansi con tanta naturalezza, e faciltà spiegati, che non vi è quasi bisogno

di farne l'applicazione.

Abbiam veduto, che possonvi esser nel Cielo masse di materia luminosa, o pure opaça, che rifletta la luce, în forma di sferoidi di ogni specie, de quali alcuni alla sfericità fi accostino, altri siano più schiacciati. Sì fatti astri cagionar devono apparenze simili alle già dette. ...

Quelli che alla sfericità si accostano, saran veduti a guisa di macchie circolari, qualunque sia l'angolo, che l'affe della loro rivoluzione faccia col piano dell' Eclittica; gli altri; che hanno la figura schiacciata, comparir dovranno a guisa di macchie circolari, o pure ovali, fecondo la maniera, in cui il piano del loro equatore si presenterà all' Eclittica.

Finalmente questi astri schiacciati devono presentarci delle figure irregolari, se molti di essi diversamente inclinati, e posti a varie distanze, abbiano alcune delle loro parti nascoste per noi dietro alle parti degli altri.

Per quel, che riguarda la materia, di cui son formati, non è permesso il decidere, se sia così luminosa come è quella delle stelle, e se la lontananza maggiore sia forse la cagione, per cui non comparisca brillante come quelle.

Se la materia, di cui tali astri son formati è tanto luminosa, quanto è quella delle stelle, bisogna, che la grandezza di quelli fia enorme per riguardo alla grandezza di queste imperciocche possono quelli essere col telescopio offervati con grandezza e figura, non ostante la loro lontananza molto più grande di quella delle stelle; cosa, che si rileva dalla diminuzione della loro luce.

E se si voglia, che questi siano di una grandezza eguale a quella delle stelle, bisognerà, che la materia, di cui tali astri son formati, sia men luminofa, e che siano gli astri molto più vicini a noi , giacchè da noi fi vedono con una sensibile grandezza

Intanto fi pretende, che queste macchie non abbian parallaffe alcu-

Non vi è fin ora mezzo per afsicurarsi, se gli astri, che formano tali macchie, fiano più, o meno da noi lontani, delle stelle fisse. Se fono più di queste lontani, le stelle, che scopronsi nella macchia di Orione, e che verisimilmente si verrebbero a scoprire in molte altre macchie, uopo è, che si vedano projette ful disco di tali astri, i quali avendo una luce più debole di quella delle stelle, non possono far sì, che nel loro" splendore resti confuso lo splendor di quelle. E se son meno di esse lontani , la materia , di cui sì fatti astri son formati, uopo è, che sia tale, che non ci impedisca il vedere a traverso di essi le stelle, appunto come le medesime vedonsi a traverso delle code delle comete.

CAP.VII.

C A P. -VII.

Delle stelle, che si accendono, e si estinguono, e di quelle, che cambiano grandezza.

FRa l'affe del nostro Sole, e'l diametro del suo equatore non vi è quasi differenza alcuna : l'immensa gravità de pianeti verso questo gran corpo, e la lentezza della fua rivoluzione intorno al proprio affe non gli cagionano, che un'insensibile schiacciamento. Forse gli altri Soli potrebbero essere schiacciati in infinite maniere . Tutte queste figure tanto ben si accordano colle leggi della statica, quanto quella dello sferoide il più accostante alla sfera: fol la perfetta sfericità non può con tali leggi accordarsi, se quefti globi girar devono intorno al loro affe.

Sin oggi non fi è da alcuno potuto fcoprire la figura delle stelle D 3 fisse 78

fiffe per mezzo delle più efatte offervazioni. Noi le vediamo come
tanti punti luminofi, ne' quali la
lontananza ci impedifice di poter diferenre le parti. Si può ragionevolmente peniare, che fra la gran moltitudine di queste, ve ne siano di
ogni sorta di figure.

Posto ciò, sarà facil cosa spiegare come alcune stelle siano scomparse nel Cielo, altre abbian mostrato di accendersi, e dopo di avere per qualche tempo risplendute, abbian sinito di risplendere, mostrando di essersi

estinte.

Ad ognuno è noto, che una delle Plejadi fcomparve. Nel 1572 fi offervò una nuova stella nella con fellazion di Cassiopea, più luminosa di tutte le altre stelle del Cielo, che dopo di essersi mostrata per più di un anno, scomparve. Nel 945 fotto l'Imperio di Otone ne era stata offervata una nella stessa con el lazione. Si truova ancor fatta menzione di un'altra stella, che verso la medesima region del Cielo compar-

parve nel 1264 : queste tre potrebbero verisimilmente essere una stessa.

In alcune cossellazioni si osservano ancora alcune stelle, nelle quali par, che lo splendore ora cresca, ed ora diminustica alternativamente. Ve ne è una nel collo della Balena, che sembra avere i periodi regolati dell'aumento, e della diminuzion dello splendore: cosa che da molti anni ha cagionato gran meraviglia agli Osservatori. Il Ciclo, ed i tempi son pieni di sì fatti senomeni (a).

Dico intanto, che se fra le stelle ve ne son di quelle, che hanno la figura molto schiacciata, dovran queste comparirci appunto come ci comparirebbero le stelle seriche, nelle quali il diametro sosse lo sile di quello del loro equatore, allor quando ci presenterebbero la lor faccia. Ma se tali stelle verranno a cambiar si-

(a) Vedete la Storia di queste Stel-

⁽a) Vedete la Storia di queste Stelle negli Elem, di Astron, del Signor Cassini

80 tuazione per riguardo a noi, fe ci prefenteranno il loro taglio, noi vedremo, che la loro luce anderà a diminuirli più, o meno, fecondo la differente maniera, in cui quelle a noi fi prefenteranno; ed arriveremo fino a vederle efinguere, fe il loro schiacciamento, e la distanza faran-

no considerabili.

Similmente quelle stelle, che per cagion del loro sito noi non avevam potuto vedere, se verranno a prendere una nuova situazione, tosto da noi saranno osfervate. E queste alternative succederanno in conseguenza del cambiar di sito, che quelle faranno per rispetto a noi.

Non occorre ora di far altro, che fpiegare, in che maniera possa accadere cambiamento nella situazione di tali stelle schiacciate.

Tutti i moderni Filofofi riguardano ciascheduna delle fisse, come un Sole al nostro somigliante, che verismilmente abbia i suoi pianeti, e le sue comete, cioè che abbia intorno a se corpi, i quali girino con diverse escentricità.

Oual-

Qualcheduno di questi pianeti, che girano intorno ad un Sole schiacciato puole avere una escentricità tale, e trovarsi sì presso al suo Sole nel fuo perielio, che arrivi a difordinare la fituazion di quello, sì per la gravità, che, per così dire, ciaschedun pianeta porta feco (fecondo il sistema di Newton), per cui , allorchè il pianeta passa d'appresso al suo Sole, la gravità del Sole verso di lui, e la gravità di lui verso del Sole, cagionano un effetto fensibile: sì ancora per la pressione, che tal pianeta farebbe al fluido ristretto fra lui, ed il suo Sole, quando ammetter si volessero i vortici Cartesiani.

Qualunque sia la cagione della gravità, tutto ci porta a credere, che siavi intorno a ciascun pianeta, o corpo celeste una forza, che faccia cadere i corpi verso di quelli, appunto come è quella, che noi offerviamo fulla nostra Terra. Una simil forza è bastante a cambiare la situazione di un Sole, se il pianeta venghi a passare molto vicino a quelpo D 5

lo; e questa situazione si cambiera, secondo la maniera, in cui il piano dell'orbita del pianeta tagliera il piano dell'equator del Sole.

Il paffaggio de pianeti nel loro perielio d'appresso à Soli schiacciati, deve non folo far, che quelli prefentino facce differenti da quelle, che presentavano, ma ben anche può cambiare la fituazion del lor centro. ed intieramente disordinarli . Ma è facile il comprendere, che quand'anche il centro di questi Soli fosse venuto in avanti, o pure andato in dietro in distanza di uno, o più de' loro diametri, questo cambiamento non potrebbe efferci fensibile per tali stelle, il diametro delle quali neppure ci è fensibile. Così se fi fosse con esattezza offervato, che il luogo di tali stelle soggette a cambiamento, nel Cielo fosse stato sempre lo stesso; non vi sarebbe in tutto ciò cosa alcuna contraria alla nostra teoria. Ma si è preteso di avere offervato qualche cambiamento di fituazione in alcune. Or se un tale camcambiamento è reale; per quel che noi diciamo, fi ritrova spiegato.

Le stelle, nelle quali le alternative di aumento, e di diminuzion di luce sono più frequenti, come la stella del collo della Balena, circondate saranno da pianeti, che faranno le più corte rivoluzioni.

La fiella di Caffiopea, e quelle ancora, nelle quali non fi fono offervate alternative, non faran difordinate, fe non da que' pianeti, le rivoluzioni de' quali durano per mol-

ti fecoli .

Finalmente in tali cose, che ci son si poco note, come sono i pianeti, che girano intorno a questi Soli, i numeri di esti, le escentricità, i tempi delle loro rivoluzioni, le combinazioni degli estetti di questi pianeti gli uni sopra degli altri; in tali cose, dico, si potrà trovare quanto è necessario per ispiegare tutti i senomeni di apparizione, e di scomparizione, di aumento, e diminuzion di luce.

C A P. VIII.

Dell' Anello di Saturno .

A Bbiam veduto, che verifimilmente vi fono in Cielo Aftri
molto schiacciati, e che tali Aftri
devono produrre tutti i senomeni di
apparizione, e scomparizione di nuove stelle, di aumento, e diminuzion
di luce, sicccome in molti di esti
si è osservato; passimo ora a dedurre dalla nostra teoria la spiega di
un senomeno, che sembra ancora più
meraviglioso, e che quantunque sia il
folo di questa specie, che si presenti
ai nostri occhi, non è forse l'unico,
che vi sia nell'universo.

Dir voglio dell'anello, che si osserva intorno a Saturno, ed in generale degli anelli, che formar possonsi intorno agli Astri.

Le Comete, ficcome abbiam veduto, sono pianeti molto escentrici, de quali alcuni, dopo di essersi molto accostati al Sole, se ne allontanano, attraversando le orbite de più regolari pianeti, ed in tale maniera percorrono le disferenti regioni del Cielo.

Allorchè queste ritornano dal loro perielio portano lunghe code, le quali sono verisimilmente immensi torrenti di vapore follevato dai loro corpi per l'ardor del Sole Se una Cometa in questo stato passi d'appresso a qualche potente pianeta, forz'è, che la gravità verso il pianeta distorni questo torrente, e lo determini a girare intorno a quello in una Ellissi, o pure in un Cerchio. La Cometa somministrerà sempre nuova materia, o pure essendo bastante quella materia, che era già sparsa, fe ne verrà a formare un corso continuo, o una specie di anello intorno al pianeta.

Or febbene la colonna formata dal torrente, ful principio fia cilindrica, o conica, o di qualunque altra figura, ben prefto diventerà fchiacciata, fubito che girerà con rapidità intorno a qualche pianeta, o a qualche Sole; e formerà intorno a quello un' anello.

Il Corpo istesso della Cometa potrà esser portato via dall' Astro, e forzato a girargli intorno.

Quel che ho detto de' pianeti fchiacciati, che ritrovar si devono nel sistema del mondo, vien confermato nel nostro sistema solare dalle osfervazioni, che si son fatte dello schiacciamento di Giove, e dalla nostra misura della Terra.

Per quei, che riguarda le stelle schiacciate, pare, che i precedenti fenomeni ci avvertiscano, che realmente ve ne siano nel Cielo.

Ma riguardo a' torrenti, che girano intorno a' gianeti, evvi un pianeta, in cui pare, che tutto fia accaduto ficcome ho detto, e non fi dovrebbe aver meraviglia, quando fi-venisse ad offervare de' pianeti, che cinti fossero di molti anelli a quello di Saturno soniglianti.

Devono sì fatti anelli formarli piuttosto intorno a' grandi, che a' picpiccolì pianeti, perciocchè sono quefli cagionati dalla gravità più sorte verso i gran pianeti, che verso i piccolì. Devono anche sormarsi piuttosto intorno a pianeti i più lontani dal Sole, che intorno a più vicini, perciocchè in tali luoghi sontani la velocità delle Comete si rallenta, e così può il pianeta esercitare sul torrente da sua azione per più lungo tempo, e con maggiore effetto.

Tutto ciò è confermato dalla esperienza, perciocchè il solo pianeta, che vedesi cinto di un'anello, è uno de' più grandi, ed il più lontano dal Sole.

Si può credere, che Saturno abbia a spese di molte Comete acquistato, i son satelliti, ed il suo anello, stante il numero di quelli, e la grandezza di questo. In fatti, sebbene l'anello ci sembri piccolo, è necessario, che sa formato da una prodigiosa quantità di materia, giacchè arriva a gittare sul disco del pianeta, l'ombra, che dagli Aftronomi

nomi viene offervata; e pure la materia delle code delle Comete fembra di sì poca denfità, che ordinariamente vi fi vedono le stelle a traverso. E' vero ancora, che la materia di queste code ritrovandosi vicina al pianeta, e dovendo girargli attorno, acquisterà gravità, che la

potrà condensare.

Per quel che riguarda i pianeti, che han fatelliti fenza avere anelli, ben fi comprende, che effendo la coda una cola accidentale alle Comete (giacchè ritrovafi folo in quelle, che fono state molto vicine al Sole) potrà una Cometa senza coda diventar fatellite di un pianeta, senza che gli dia l'anello. Può ancora un pianeta acquista e un anello, senza che acquisti alcun satelite, se il pianeta, effendo troppo lontano dal corpo della Cometa, non può portar via altro, che la fua coda.

La materia, che forma sì fatti anelli, in vece di reftar fostenuta in forma di volta intorno al pianeta, può inondarlo da per tutto, e formare intorno a quello una specie di atmosfera schiacciata; cosa che può accadere non solo a pianeti, ma ancora a Soli. Si prende per una simile atmossera intorno al nostro Sole quella luce, che il Signor Cassini ha offervata nel Zodiaco (a).

Newton ha offervato, che il vapore delle Comete spandersi poteva
iu i pianeti, allorchè quelle a questi si venivano ad accostare. Ha creduto, che questa specie di comunicazione sosse pianeti continuamente perdono. Ha creduto ancora, che
le Comete possano qualche volta cader nel Sole, o nelle Stelle. Così egli
spiega come una stella, che sta per
estinguersi, possa riavere il suo primo splendore, se venghi qualche Cometa a fornirle un nuovo alimento.
Due celebri Filosofi Inglesi i Signori
Al.

⁽a). Memorie dell' Accad. delle scienze tom. 8.

Alley, e Wiston han considerato, che se qualche Cometa incontrasse la nostra Terra, grandi accidenti cagionar vi dovrebbe, come roversciamenti, diluvi, incendi; ma invece di queste sinistre catastrose, potrebbe l'incontro delle Comete aggiunger nuove meraviglie, e cose utili alla nostra Terra.

C A P. IX.

CONCLUSIONE

Congetture sull' Attrazione.

Dopo di avere esposto i principali senomeni del mondo, dopo di aver satto vedere, che molti di essi propositi di essi principale esse principale di consultata quella forza, che hanno i corpi, che sono in moto, per la quale muovono gli altri, che li sono d' avanti, cioè per l' impulso, (forza, di di cui, la natura de corpi ci fa vedere la necessità, e di cui le leggi han lor fondamento fulla fapienza della fomma eterna Intelligenza); ma che necessaria ancor vi sia nella Natura un' altra forza, per cui i corpi lontani possano gli uni sopra gli altri agire, dir voglio una Attrazione. Desiderabil cosa sarebbe il potere nella natura de' corpi qualche ragion ritrovare, che la necessità di questa forza provasse, come la necessità dell' impulso è bastevolmente provata, e che noi da un così luminofo principio poteffimo le leggi direttamente dedurre.

Se nella Natura ha luogo l'Attrazione, è forse questa agli occhi di colui, che comprende a sondo l' essenza de' corpi, una necessaria conseguenza della essenza medessima. Ma da noi, e sino al presente, se si vuol sapere, se questa proprietà esista, o no nella materia, e per qual cagione essita, non è da sar altro, che immediatamente ricorrere alla volontà del Creatore.

der Greatore.

Or supposta questa volontà di stabilir nella materia. l'attrazione, può domandare: vi è forse stata qualche ragione bastante a determinarne le leggi, per sar sì, che questa sorza seguisse la proporzione inversa del quadrato delle distanze, piuttosto che altra? Piacemi per tal sine estrare alcune rislessioni da una memoria, che già da me su letta nell'Accademia delle Scienze di Parigi.

L' attrazione, che si suppone sparfa nella materia, non dipende dalla figura de' corpi . Ciascheduna parte della materia è fornita della sua forza attrattiva; sicchè la somma di tutte queste forze resterà sempre la steffa nella medesima massa, sebbene la figura di effa fi vada in qualunque maniera a cambiare. Quando un corpo esercita la sua attrazione fu di un altro corpo esterno, l'energia di essa, per attraerlo, risulta dalla composizione di tutte le forze delle parti di materia componenti il corpo. E come che, col variar della figura del corpo attraente, variaquantità di materia.

Sicchè questo principio, che per l'esperienza sembra si ben confermato, cioè che le medesime quantità di materia poste nella medesima distanza dalla Terra, pesino ugualmente, indipendentemente dalle loro figure, questo principio, dico, non è vero a rigore, perciocchè essendo la gravità de' corpi verso la Terra, dipendente non folo dalla attrazione . che la Terra esercita sopra di quelli, ma ben anche da quella; che i corpi esercitano sulla Terra, queste attrazioni dipenderanno dalla particolar figura de corpi . Quantunque nelle più variate figure de corpi, su quali noi possiam fare esperienza, non fia in modo alcuno fensibile la differenza, che in queste forze risulta dall'essere alcune parti più in fuori, o più in dentro, più da una banda, che da un' altra . Se

Se si concepisca un atomo, o pure un picciolissimo corpo posto sull' affe prolungato di una maffa sferica; di poi si concepisca, che questa massa (fenza che la sua quantità di materia si cambi) vada a schiacciarsi. in modo, che divenghi un piano circolare, (il centro di cui resti lo stesso, che quello della sfera) e che si presenti perpendicolarmente all' asse, sul quale è posto il corpuscolo: il corpufcolo in questi due casi proverà dalla medesima quantità di materia due attrazioni, che potranno effere fra loro infinitamente differenti.

Se la distanza del corpuscolo è infinitamente grande per rapporto al diametro della sfera, le attrazioni, che le sfere esercitano sul corpuscolo feguiranno le medesime proporzioni, che l'attrazion generale delle parti della materia. Per rapporto alle distanze infinite, tutte le parti di una sfera finita sono come riunite in un punto. Ma se le distanze del corpuscolo non sono infinita.

nitamente più grandi del diametro delle sfere, non è più generalmente vero, che l'attrazione efercitata dalle sfere, o dalle superficie sferiche segua la medesima proporzione, che segue l'attrazion della materia, di cui este son formate.

Vi fono però alcune leggi di attrazione, che fono (per così dire), privilegiate a questo riguardo, cioè che date queste leggi, le sfere, e le superficie sferiche elercitano una attrazione, che segue la medesima proporzione, che la materia, dalla quale

fono composte.

E' da notarfi, che le sfere folide, e le fuperficie sferiche feguendo la legge di attrazione, in ragione inversa del quadrato della diffanza, stabilita nella materia, eferciteranno su i corpi posti al di fuori una attrazione, che seguirà ancora la medesima proporzione. Ma se questa legge si offerva in riguardo de' corpi posti al di fuori, non potrà aver luogo pe' corpi posti al di dentro. Una sfera solida esercita sopra un

corpuscolo posto al di dentro, un' attrazione, che è in ragion diretta della semplice distanza, che vi è dal corpufcolo al centro; ed in una fuperficie sferica l'attrazione per un cerrufcolo posto al di dentro è nulla.

Si fatta leege non dà fenomeni tanto fingolari, che paragonar fi poffa con un' altra, che si può dalla Geometria confiderare, ed in cui l' attrazion delle sfere tanto folide, quanto scavate, segue più costantemente la legge dell'attrazion generale della materia. La legge, di cui parlo è quella di una attrazione in ragion diretta della femplice difanza delle parti della materia. Posta una tal legge, un corpufcolo non solamente posto al di fuori, ma ben anche posto al di dentro di una sfera scavata, o solida, vi proverebbe sempre una attrazione verso il centro, proporzionale alla fua distanza dal centro.

Se l' Attrazione dipendesse da qualche emanazione del corpo attraente, che si facesse da tutte le parti per

linee rette, si scoprirebbe la cagione, per cui seguirebbe la proporzione inversa del quadrato della distanza; se l'attrazione fosse l'effetto di qualche materia efferna , che spingesse i corpi gli uni verso gli altri, sorse si potrebbe anche scoprire la cagione, per cui l'attrazione seguirebbe una tal proporzione. Ma mettendo da parte le cagioni fisiche; se Dio ha voluto stabilire una legge di attrazione nella Natura; perchè siegue ella la proporzione appunto, che sembra seguire? Perchè l'attrazione è in ragione inversa del quadrato della distanza? Nell' infinito numero di proporzioni differenti, che sembrano avere un egual dritto ad effere impiegate nella natura, vi era forse qualche ragione di preferenza di una di effe fulle altre?

Siami permesso di dare quì su tal proposito alcune idee, per la novità delle quali io dimando grazia.

Dico dunque, che dato, che Iddio abbia voluto stabilir nella materia qualche legge di attrazione, non dovevano tutte le leggi fembrargli uguali.

I soli corpi, intorno a'quali l'attrazione (qualunque ella fia) poteva egualmente farsi da tutte le parti, erano fenza alcun dubbio i sferici; e di tali corpi, il folo punto, a cui potevansi rapportar le distanze, era il centro. Adunque se si suppone, che Iddio abbia voluto, che qualche corpo avesse contenuta la medesima proprietà, che doveva essere sparsa nella materia, cioè la proprietà di attracre da tutte le parti egualmente i corpi, fecondo la medesima proporzione; farebbe stato necessario, che l'attrazion delle parti della materia avesse seguita una legge, tale, che i corpi sferici, che ne venivano formati, l'avessero seguita ancora . Questa uniformità poteva essere una ragion di preferenza per la legge, in cui si ritrovava, ed allora tutti i fiftemi poffibili di attrazione non più erano eguali . Stabilita una volta di preferenza la ragion metafilica, la neceffità matematica escludeva subito una infinità di fistemi, ne' quali l' accoraccordo della medesima legge nelle parti, e nel tutto non poteva aver luogo.

Secondo la legge di una attrazione in ragione inverfa del quadrato della difanza nelle parti della materia, le sfere efercitano per ogn' intorno fu i corpi pofti al di fuori una attrazione, che fegue la medefima proporzione della diffanza dal loro centro-

E' vero, che allora quando un Corpc è posto dentro di una sfera solida, l'attrazione non segue più la medesima legge; allora si farà in ragion diretta della distanza dal centro: ma ciò che accade per riguardo all'attrazion delle ssere si i corpi posti al di dentro, non deve avere analogia con l'attrazion delle ultime parti della materia, l'attrazion delle quali non può giammai aver luogo, se non se si i corpo posti al di suori di quelle, giacchè sono le ultime parti della materia.

Così il vantaggio di uniformità, che sembrerebbe di avere sopra sì fatta legge di attrazione, quella che seguirebbe la proporzion semplice

E 2 di-

100

diretta della distanza, (legge, che si conserva nelle ssere, sì per riguardo ai corpi posti al di dentro, che al di fuori); questo vantaggio, (dich'io), non è quì un vantaggio reale per rapporto all'analogia, o all'accordo della medesima legge nelle parti, e nel tutto; e questa legge di una attrazione, che crescerebbe quando le distanze aumentano, sembrereba contraria all'ordine universale della natura, in cui gli effetti diminuificono coll'allontanarsi delle cagioni.

Se dunque il Creatore, ed ordinator delle cose ha voluto stabilir qualche legge di attrazion nella materia, si vede, che tutte le leggi non dovevano sembrargli uguali; e se egli ha fatto una scelta, saran concorse delle ragioni per una tale scelta. Io comprendo, che sarebbe una temerità il volere in tali misteri penetrare; ma ogni cosa può effer propostà, purchè non se li dia peso maggiore di quello, che ha.

IL FINE,

LETTERA SULLE COMETE

SCRITTA

DAL SIG. DI MAUPERTUIS

In occasione della Cometa dell'anno 1742.

Tradotta dal Francese.



LETTERA SULLE COMETE.

I avete, o Madama, manifeftato il vostro desiderio di volere intendere da me qualche cosa, che appagar potesse la vostra curiosità in riguardo alla Cometa, di cui ora tutto Parigi ragiona, ed un vostro desiderio è stato per me un ordine. Ma che deggio io dirvi di sì fatto Astro? Deggio io ricercare le influenze, che può avere, o gli avvenimenti, de' quali può effere il presagio? Un altro Astro ha deciso di tutti gli avvenimenti della mia vita, e da quello soltanto la mia sorte dipende: io abbandono volentieri alle Comete la forte de Re, e degli Imperj.

Non è ancora fcorso un secolo, che l'Astrologia era in voga alla Corte, ed alla Città. Gli Astronomi, i Filosofi, ed i Teologi eran

104 di accordo a riguardare le Comete come cagioni, o segni di grandi avvenimenti. Alcuni rigettavano foltanto l'applicazione, che si faceva delle regole dell' Astrologia per indovinare con quelle gli avvenimenti, che annunziavano. Un Autore moderno celebre per la fua pietà, e per la sua scienza nell' Astronomia era di questa opinione, e credeva, che questa curiosità fosse più capace di offendere Iddio sdegnato, che di appacificar la fua collera : ciò non oftanže egli non ha potuto trattenersi dal darci alcune liste de' grandi 'avvenimenti, che dalle Comete fono stati, o preceduti, o feguitati (a).

Questi Astri dopo di effere stati per lungo tempo il terrore del Mondo, sono ora caduti in un discredito tale, che non si stimano capaci di potere altro cagionare, che de raffreddori. Non si è disposto oggi a cre-

⁽a) Riccioli Almagest. lib. VIII. cap. III.; e V.

a credere, che possano corpi così lontani, come le Comete, avere influenza sulle cose di quà giù, nè che tali corpi siano segni di ciò, che deve accadere: in fatti qual rapporto mai aver possono le Comete con ciò, che si passa ne' consigli, e nelle armète de' Re?

Non entro quì ad elaminare la poffibilità metafilica di quefte cofe fi comprende l'influenza, che i corpi i meno lontani hanno gli uni fu gli altri: fi comprendono le influenze, che i corpi hanno fu i ſpiriti, delle quali non poffiam dubitare, e dalle quali dipende talvolta la felicità, o l'infelicità della nonfra vita.

Ma riguardo alle Comete farebbe necessario, che la loro influenza ci fosse palese, o per la via della rivelazione, o per -la via della ragione, o per quella della esperienza; e si può dire, che in niuna di queste forgenti delle nostre cognizioni noi la ritroviamo.

Egli è vero, che vi è una uni-

versal connessione fra tutto ciò, che è nella Natura; si nel fisico, che nel morale; ciascheduno avvenimento ligato a quello, che lo precede; ed a quel che lo siegue, è uno degli anelli della catena, che forma l'ordine, e la succession delle cose che se quello non sosse si comò è, sarebbe diversa la catena, e non apparterrebbe a questo, ma bensì ad un altro Universo.

Adunque le Comete hanno un necessario rapporto con tutto ciò, che nella Natura accade. Ma il canto degli Uccelli, il volo delle Mofche, l'atomo il più piccolo, che naviga nell' aria appartengono ancora ai più grandi avvenimenti; e non farebbe più irragionevole il consultar queste, che le Comete. In vano abbiam noi l'idea di un sì fatto incatenamento tra le cose : essendo i rapporti di esse sì lontani, noi non potremmo trarne alcun utile per prevederle : regole più ficure troveremo, se ci contenteremo di dedurre gli avvenimenti da quelle

cose, che li sono più vicine.

Possono gli Astrologi esse paragonati agli Adepti, che vogliono cavar l'oro dalle materie, che non contengono dell'oro, che i soli principi, e piccolissimi semi. Perdono questi la fatiga, e'l tempo, mentre il Chimico ragionevole si arricchisce cavandolo dalle terre, e dalle pietre, dove quello era di già formato.

La prudenza confiste in iscovrire la connessione, che le cose han fra loro; ma è sollia poi il volerla andare a cercar troppo lungi: alle intelligenze superiori alla nostra è permesso di vedere la dipendenza degli avvenimenti dall'uno all'altro estremo della catena, che li contiene.

Io non vi parlerò adunque di tal forta di influenza delle Comete; vi parlerò foltanto di quelle influenze, che fono a nostra portata, e delle quali possoni matematiche, o sische ragioni assegnare.

Nè tampoco entrerò nel dettaglio di tutte le stranc idee, che alcuni

e 6 han

hanno avuto sull'origine, e sulla natura delle Comete.

Keplero, a cui, per altro, l' Astronomia ha grandi obligazioni, trovava ragionevole, che siccome il mare ha le sue Balene, ed i suoi mostri, così ancor l'aria avesse i suoi. Questi mostri erano le Comete; indi spiega come queste per mezzo di zona facoltà animale dall'escremento dell'aria siano generate.

Alcuni han creduto, che le Comete fossero appostatamente createogni qual volta sosse necessario, a sin di annunziare agli uomini i disegni di Dio; e che gli Angeli ne avessero la condotta. Dicevano ancora, essere questa spiega bastante a risolvere tutte le difficoltà, che su tal materia possonsi fare (a).

In fine, acciò non restasse assuradità, che non sosse stata detta su tal materia, vi è stato chi ha negata l'esistenza delle Comete, e le ha

⁽a) Mestlino, Tannero, Arriaga Oc.

ha prese per salse apparenze", che dalla rissessione, o rifrazion della luce venissero cagionate. Essi sola han capito, come questa rissessione, o rifrazione sar si possa, senza che sianvi de' corpi, che la cagionino (a).

Per Aristotele le Comete erano Meteore formate dalle csalazioni della terra, e del mare, e questo è stato, (come si può credere), il sentimento della solla de' Filosofi, che non han creduto, nè pensato, se non

che presso di lui.

In tempi più antichi si ebbero idee più giuste sulle Comete. I Caldei (per quel che si pretende) conobbero, queste essere Astri durevoli, come sono i pianeti, ed arrivarono a calcolarne il corso. Seneca abbracciò una si fatta opinione, e parlò delle Comete in una maniera tanto consorme a quel, che in oggi si sa, che dir si può, avere egli indovinato ciò, che le sperienze, e le osser-

(2) Panezio.

vazioni de' moderni Filosofi hanno scoverto. Ecco come egli si spiega, dopo di avere stabilito, che le Co-

mete siano veri Pianeti.

Dobbiam noi esser sorpresi, se le Comete, che sì di rado appariscono, non si vedano sottoposte a leggi costanti? E se non ancora siesi da noi determinato il corso di Astri, che non vicompariscono, se non dopo grandi intervalli? Non sono scorsi ancora 1500 anni, da che i Greci ban fissato il numero delle stelle, e le han dato i nomi : anche oggidì molte nazioni non conoscono altro nel Cielo fuorche quel tanto, che co' propri occhi vi scoprono; non sanno perchè la Luna in certi tem pi non si veda, nè qual sia l'ombra, ebe ce la nasconde. Non ha molto tempo, da che noi su tal proposito sappiam qualche cosa di certo: verrà un giorno, in cui (frutto del tempo, e della fatiga) scopriremo ciò, che ignoriamo. Non basterebbe la nostra vita per iscoprire si gran cose, se tutta impiegata fosse in simili ricerche . Adunque che speranza vi può effere , allorche l' uomo il suo temtempo allo studio , ed a' vizj misera-

mente comparte (a)?

Io vi spieghero intanto, o Madama, ciò che l' Astronomia, e la Geomeria, sulle Comete ci insegnano. Ed a ciò, che non sarà matematicamente dimostrato, io mi studierò di supplire colle più probabili, e verismili ragioni, che aver si potranno. Voi vedrete come dal gran conto, che si faceva delle Comete, sassipassara al giuardarle come indisferenti all'intutto.

Affinche abbiate una idea dell'importanza di questi Astri, uopo è, che sappiate, che non sono quelli di una natura inferiore a quella de' Pianeti, ed a quella della nostra Terra. Che l'origine, è la stessa, e e così antica per gli uni, che per gli altri; che la grandezza delle Comete sorpassa la grandezza di molti Pianeti; che la materia di cui son formate è della stessa si chia

⁽a) Seneca Natur. Quaft. Lib. VII.

posson questi come li Pianeti avere i loro abitanti; ed in fine, che se i Pianeti per alcuni riguardi pare, che abbiano qualche vantaggio fulle Comete, anche le Comete hanno vantaggi reciprochi su i Pianeti.

Perchè le Comete formano una parte del fiftema del Mondo è necessario, per ben conoscerle, formarsi prima un'idea generale del intiero sistema. Vorrei, per facilitarvene l'intelligenza, che aveste nel
medesimo tempo sotto gli occhi la
carta del sistema solare del Signor
Alley, in cui disegnate si vedono le
vie delle Comete; fatta incidere dal
Signor de Bessè con una traduzione fatta dallo stesso, della spiega di
tal curiosa carta.

Il Sole è un' immenso globo formato da un succo celeste, o da una materia, che al succo più si assomigli, che ogni altra cosa da noi conosciuta.

Questo sebben sia immenso, non occupa, che un punto nello spazio, il quale è infinitamente più immen-

fo di quello, in cui il Sole è fituato; e dir non si può, che il luogo dal Sole occupato fia il centro, o l'estremità di questo spazio, imperocchè, per parlare di centro, c di estremità, e uopo, che vi sia una figura, e gli estremi di essa. Ogni stella fissa è un altro Sole, che ad un altro Mondo appartiene.

Mentre il nostro Sole fa sul proprio affe una rivoluzione nello fpazio di 25 3 giorni, la materia, che lo compone si spicca per ogni banda, e fi lancia per getti a gran distanze, sì che giunge sino a noi, ed anche più in là . Una tal materia. che fa la luce, corre con sì prodigiosa rapidità, che un mezzo quarto di ora è bastante tempo da potere dal Sole alla Terra arrivare. Se cade su corpi, che trapassar non si possono, è riflettuta, e sa sì, che vediamo i corpi opachi de' pianeti, i quali a nostri occhi la rimandano allor quando il Sole nascosto per noi fotto l'altro Emisfero permette a questa debole luce di farsi vedere.

Sei

Sei di tai pianeti contar si possono, che altra luce non hanno diverfa da quella, che dal Sole ricevono: E fono Mercurio, Venere, la Terra (.che non si può fare a meno di situar fra i pianeti) Marte, Giove, e Saturno . Ciascheduno di essi descrive una grand' orbita intorno al Sole, e tutti posti a differenti distanze, fanno intorno a quello in differenți tempi le loro rivoluzioni. Mercurio, che è il più vicino pianeta, fa in tre mesi la sua rivoluzione. Appresso all'orbita di Mercurio vien quella di Venere, la cui rivoluzione è di otto . L'orbita della Terra, posta fra quella di Venere, e quella di Marte, viene in un anno percorsa dal pianeta, che noi abitiamo. Marte impiega due anni per compire il fuo corfo. Giove dodici, e Saturno trenta.

E' degna di offervazione una circoftanza nelle rivoluzioni, che quefti pianeti fanno intorno al Sole, ed è che i pianeti tutti le fanno nella medefima direzione. Quefto ha dato

mo-

motivo ad una famosa setta di Filofos, di pensare, che i pianeti navigassero in un gran vortice di materia siuida, che girando intorno al Sole, li trasportasse, e sosse la cagione del loro moto.

Ma fe si vogliano bene esaminare le leggi del moto de' pianeti, si rileverà, che non possono con simil vortice accordarsi, e di più il moto delle Comete ne prova l'impossibilità.

Molti pianeti percorrendo le loro orbite intorno al Sole; girano ancora sul proprio asse. Forse ognutono di esti sa una tal rivoluzione. Solo si sa con sicurezza, che faccia una tal rivoluzione la Terra, la quale vi impiega sole ventiquattr'ore, Marte, che ve ne impiega venticinque, Giove, che ve ne impiega dieci, e Venere. Sebben tutti gli Astronomi convengano in dare a quest'ultimo pianeta una rivoluzione intorno al suo asse, (giacchè si sono di ciò afficurati per la diversità delle facce, che ci presenta),

non fon però questi di accordo sul tempo di questa rivoluzione, mentre alcuni la fanno di 23 ore, ed altri

di 24 giorni .

Non ho qui parlato della Luna, perciocchè non è quella un pianeta di primo ordine, quella non fa immediatamente la fua rivoluzione intorno al Sole, ma versa intorno alla Terra, che fra tanto la traspora feco nell'orbita, che percorre. Tal forta di pianeti chiamansi secondari, o Satelliti, e siccome la terra ne ha uno, Giove ne ha quattro, e Saturno cinque.

A' nostri giorni si sono scoverte le leggi del moto de' pianeti intorno al Sole, e lo scovrimento di tali leggi del moto fatto dal fortunato Keplero è stato motivo di farne al gran Newton indovinar le cagioni.

Ha costui dimostrato, che per poter muoversi i pianeti, come si muovono, intorno al Sole, eravi necesfaria una sorza, che li attraesse continuamente verso di quest'astro. Senza una tal sorza, i pianeti invece di descriver linee curve siccome fanno, descriverebbero linee rette, e si allontanerebbero dal Sole all' infinito. Ha scoverta ancora la porzione di questa forza, che ritiene i pianeti nelle loro orbite, e per tal mezzo ha scoverta la natura delle curve, che tal forza deve necessariamente far descrivere a' pianeti.

Riduconsi tutte queste curve alle fezioni del Cono; e per le offervazioni rilevasi, che i pianeti tutti intorno al fole descrivono Ellissi che fono alcune curve ovali formate col tagliare un Cono per mezzo d'

un piano obliquo all'affe.

Per la Geometria si pruova, che non debba il Sole effere nel centro di queste Ellissi, ma che esser debba verso una delle estremità, e propriamente nei punto, che chiamasi fuoco, il quale fuoco tanto più all' estremità delle Ellissi è vicino, quanto l'Elissi è più allungata. Ed infatti il Sole si trova in questo punto. Quindi ne viene, che in alcuni tempi della loro rivoluzione, in

certe

certe parti delle loro orbite, che si chiamano perielii, trovansi i pianeti più vicini al fole , ed in altre parti, allor che i pianeti fono ne' loro afelii, si ritrovano dal Sole più lontani . Per quel , che riguarda i sei riferiti pianeti, queste differenze di lontananza, molto confiderabili non fono; perciocchè poco allungate sono le Ellissi da'pianeti descritte, e dalla figura circolare non fi allontanan di molto . La legge della riferita forza, che fa a' pianeti descrivere queste Ellissi, permettendogli di descrivere Ellissi di qualfisia grado di allungamento, somministra a noi motivo da meravigliarci de' termini, che la natura sembra aver posti all' allungamento di sì fatte orbite; ma la meraviglia in noi cresce di molto, se si viene ad offervare la gran diversità, che vi è nelle orbite da' nuovi aftri descritte.

Son questi le Comete, le quali vengono a riempiere quel tanto, che per mezzo del calcolo si era preveduto, e che sembrava mancare alla natura. Questi nuovi pianeti soggetti per sempre alla stessa legge, alla quale soggetti sono gli altri si , ma usando tutta la sibertà, che dalla stessa legge li viene accordata, descrivono intorno al sole Ellissi molto allungate, e di tutti i gradi di

allungamento .

Il fole fituato nel fuoco comune di tutte le Ellissi quasi circolari descritte da' sei principali pianeti, sempre fituato ritrovafi nel fuoco di tutte le altre Ellissi , che descritte vengono dalle Comete. Il moto di queste ultime intorno al Sole è regolato dalle medefime leggi, dalle quali regolato viene il moto degli altri . Se per mezzo di alcune offervazioni fono determinate una volta le loro orbite, fi possono calcolare per tutto il resto del loro corso i loro differenti luoghi nel Cielo: e questi luoghi corrispondono a quelli, ne quali in effetto si son le Comete offervate; con eguale esattezza a quella con cui i pianeti corrispondono ai luoghi del Cielo, ne'quali

per calcolo si è rilevato, che si doveano ritrovare.

Le differenze, che trovansi fra questi nuovi pianeti, ed i primi, sono I. che effendo le loro orbite molto più di quelle degli altri, allungate, e trovandosi perciò il Sole molto più vicino ad una delle loro estremità : le distanze che le Comete hanno dal Sole, molto più differenti fono nelle differenti partidelle orbite, che dalle medesime vengono descritte . Alcune Comete: (come quella del 1680.) fi fono al Sole tanto accostate, che nel loro perielio esse non si sono da quello trovate lontane della festa parte del fuo diametro. Dopo di esfersi tanto accostate, queste se ne allontanano a distanze immense, andando a finire il loro corso più in là delle regioni di Saturno.

Vedesi per tanto, che se le Comere abitate sono da creature viventi, è necessario, che siano queste di una complessione diffimile dalla nostra, a fine di poter sossirio tutte queste vicissitudini, ed è necessario, che queste siano di strani corpi.

II. Le Comete implegano un tempo molto più grande di quello, che impiegano i pianeti per compire le loro rivoluzioni intorno al S. le. Saturno, che è il più lento pianeta, finifee il suo corso in 30 anni. La più pronta Cometa verismillente impiega 75 anni per compiere il suo. E vi è molta apparenza; che la maggior parte di esse vi impieghi più secoli.

La lunghezza delle loro orbite, e la lentezza delle loro rivoluzioni fono le cagioni, per cui non ci fiam potuto fin' ora afficurar con certezza del ritorno delle Comete. I pianeti non fi allontanano giammai da quelle regioni, alle quali la nostra vista fi può estendere. Le Comete al contrario non fi mostrano a' nostri occhi, se non che durante la piccola parte del loro corso, che nelle vicinanze della Terra si esegue, restando a compirsi il resto nelle più lontane regioni del Cielo. Durante un tal teme

po queste sono come perdute per nois, ed allorche viene qualche Cometa, a ricomparire, potrem noi riconofecta se ricorderemo ne tempi anteriori le Comete, che sono comparse dopo eguali periodi di tempi, e se paragoneremo il corso di quella, che si offerva, col corso di quelle, che comparvero un tempo, purche vi sano sufficienti offervazioni.

Per si fatti mezzi si è arrivato con molta probabilità a pensare, che il periodo della Cometa; che si vidde nel 1682, sia di circa 75 anni simperciocchè si trova, che una Cometa; che aveva nel suo moto i medesimi sintomi, erasi mostrata nel 1607, un'altra nel 1531, ed un'altra nel 1436. Ella è cosa molto versimile; che tutte queste tre Comete siano una stessa e si sia di un tal satto, più sicuro, se si rivedra nel 1757, o 1758;

Il Signor Alley fondandosi sopra somiglianti ragioni, quantunque con induzione meno sorte, ha congetturato, che le Comete del 1661, c. del 1532 siano una stessa, che per fare la sua rivoluzione intorno al Sole impiegherebbe 129 anni.

In fine fulla Cometa, che viddesinel 1680 si son fatte maggiori ricerche, e si è trovato un sì grain numero di apparizioni accadute dopo eguali intervalli di tempo, che con molta verisimiglianza si può congetturare, essere il tempo della sua rivoluzion periodica intorno al Sole; di 573 anni

La poca esattezza usata dagli Anetichi nelle osfervazioni sulle Comete è cagione, che sì fatte congetture non abbiano la forza della certezza. Si applicavan costoro molto più ad indicare gli avvenimenti, che tali astri avvvan predetti alla Terra, che a ben disegnare i punti del Cielo, dove quelli si, erano trovati.

Non prima di Ticone abbiamo offervazioni fulle Comete, da poterne far conto, e non prima, di Newton abbiamo i principi della teoria di questi astri. Dal tempo possiamo aspettare molte offervazioni, e la la perfezione di questa teoria. L'uomo deve molto affatigarsi per sare acquisto di quelle cognizioni, che gli è permesso di acquistare, ma fra queste istesse cognizioni se ne trovan

di quelle, alle quali con tutta la sua industria, e con tutti i suoi travagii non può solo arrivare, e delle quali esso non deve ottenere il possesso, prima di una certa epoca di

tempo.

Però fe l'astronomia delle Comete è ancora lontana dalla fua perfezione, se non ancora si è arrivato a calcolare efattamente il loro corso, dobbiamo almeno esfere assai contenti dell' esattezza, con la quale determinar si possono le parti considerabili dell' orbita, che ciascheduna Cometa descrive . Effendo la Cometa foggetta a quella legge steffa, che fa muovere tutti gli altri corpi celesti; dopo che essa è comparía, ed ha indicata la sua orbita per mezzo di alcuni punti del Cielo, ne' quali è stata offervata, si verrà per mezzo della teoria a de-

er-

terminare il suo corso: e per tutte le Comete, delle quali si sono avute sufficienti offervazioni, l'evento ha corrisposto all'aspettativa, ed al calcolo, per tanto tempo, e per si gran lontananza, che da noi si è potuto ofservare.

Mi domanderete forse: perchè dunque non si ha la grandezza intiera delle orbite, che le Comete descrivono, e 'l tempo preciso del loro ritorno?

Non accade questo per difetto della teorica, ma sibbene per difetto delle osservazioni, degl'istrumenti, de'quali ci serviamo, e per la debos lezza della nostra vista.

Le Elliss molto allungate, che sono dalle Comete descritte, son tanto somiglianti alle Parabole, che in quella parte del loro corso, in cui esse a noi sono visibili, non saremmo capaci di scoprirne la diferenza. Sono questi astri appunto come quei vascelli, che partir si vedono per lunghi viaggi: si può dai principi del loro cammino argomen.

tare in generale verso quali regioni della Terra effi vadano; ma non è possibile di avere una cognizione efatta del loro viaggio, se prima non si vedono allontanare dalla strada che è comune a molti paesi. a' quali possono egualmente andare. Le parti da noi offervabili nell' orbita descritta dalle Comete, sono comuni alle Elliffi , le quali fono ; (come ognun sa), curve chiuse, ed alle Parabole, che stendonsi all' infinito, nelle quali non vi è spéranza, che le Comete ricompariscano ? ed i loro luoghi fi calcolano, come le esse realmente descrivessero queste ultime curve ; perciocche i punti dove le Comete ritrovansi, sono senfibilmente gli stessi, ed i calcoli sono molto più facili

Ma se i nostri occhi potessero più lungi seguir le Comete, o pure si potessero da noi osservare con più potestero da noi osservare con più persetti istrumenti, si vedrebbe, che lasciando quelle le orbite paraboliche, seguirebbero l'ellittiche; e si sarebbe in istato di conoscere la grande

dez-

dezza delle ellissi, ed il ritorno degli astri, che le descrivono.

Non si avrà più alcun dubbio sulla verità di questa teoria, se vorrassi e faminare l'accordo meraviglioso, che si ritrova fra il corso ossi calcolati dal Sig. Newton (a). Pertanto io non allungherò questa mia lettera col trattenermi intorno a' sistemi, da differenti Astronomi inventati, sul moto delle Comete. Le opinioni di quelli, che le riguardavano come Meteore, non erano più ridicole di questi; e tutti questi sistemi sono contrari alla ragione, e simentiti dalla esperienza.

Il corso regolato delle Comete non permette più di riguardarle come presagi, nè come fiaccole accese per minacciare la Terra. Ma

F 4 ~ 1

⁽a) Possono esservarsi le tavole del moto di molte Comete, nel libro de Principi della Filososia naturale, lib-III. prop. 41, e 42.

fe ora una cognizione delle Comete, più perfetta di quella, che ne' avevano gli Antichi, ci impedifee di riguardarle come fopranaturali prefagi, una tal cognizione c' infegna, che potrebbero quelle effere fisiche cagioni di grandi avvenimenti.

Quasi tutte le Comete, delle quali abbiamo le offervazioni le più esatte, allorchè son venute in queste regioni del Cielo, si sono molto più della Terra avvicinate al Sole. Quali tutte quelte Comete hanno attraversate le orbite di Saturno di Giove, di Marte, e della Terra. Secondo il calcolo del Sig. Alley, la Cometa del 1680 nel di 11 di Novembre paíso si vicino all' orbita della Terra, che si trovò distante da quella, di un semidiametro del Sole: (a) Se allora una tal Cometa avefse avuta la longitudine stessa della Terra , noi le avremmo trovata una parallasse così grande, come quella della

⁽²⁾ Tranfast. Filof. n. 297.

della Luna. Questo è per gli Afronomi: spetta à Fisici l'esaminare ques, che accader dovvebbe nell'accostarsi di tali corpi, nel loro contate, o in sine se quelli arrivassero ad arrarsi; cosa che non è impossibile.

Questo grande Astronomo avendo calcolato le orbite di ventiquattro Comete, sulle quali vi erano sufficienti osservazioni, ha conchiuso, che questi astri muovonsi in ogni senso, ed in ogni direzione; non avendo le loro orbite altro di comune, suor che l'essere tutte de-

scritte intorno al Sole.

Una gran fetta di Filosofi avea creduto, che tutti i corpi celesti del nostro mondo si moveano, perciocche trasportati erano in un vasto vortice di materia sluida, che girava intorno al Sole. La loro opinione era fondata sul supposto, che il moto di tutti i pianeti si facesse nella medesima direzione, in cui si sa si moto del Sole intorno al suo asse. Sebbene il fatto in generale sia vero, non perciò i pianeti esattamente.

te seguono la direzione del moto, che leguir dovrebbero, se da un moto generale del vortice fossero trasportati . Dovrebbero essi tutti muoversi in un piano non diverso da quello dell'equator del Sole, o almeno dovrebbero muoversi in piani a questo paralleli . I pianeti non fanno nè l' uno ; nè l'altro : cofa, che imbarazza di molto i Fi, losofi di una tal setta. Un grand' nomo si è ssorzato (a) di salvare l'o bliquità delle orbite de pianeti per riguardo al piano dell' equator del Sole ; ed è da ammirarsi la sagacità, ed i mezzi da quello adoperati per difendere il vortice da questa objezione.

Ma le Comete formano contro questo vortice una objezione più invincibile ancora : queste non folamente non seguono una tal direzio-

on it

⁽a) Il Sig. Giovanni Bernulli nell' Opera , che ha riportato il premio , full' inclinazione delle orbite de pianeti

ne comune nel loro moto , ma list beramente muovonfi per ogni forta! di direzione Neguendo lalcune l' pre dine de fegni in piani poco inclisi nati al piano dell'equator del Sole; el altre in piani bche gli lono qualis perpendiculari . In fine ve nel fon di quelle y che hanna un moio affatto retrogrado, che milovonii in una direzione opposta rai quella de pianeti, e' del pretefo vortice Bi fognerebbeische quelle rifatifiero conis tro un torrente dicuna immeniarapidità. fenza provare alcun ritarda mento . Quelli che credellero duna tal cosa, possibile, non ayrebbero da farualtro, che fpingere una barca contro la corrente di un fiume: So behe , che alcuni Aftronomi

han creduto, potere questi moti retrogradi, che in apparenza, ed essere in estetto diretti, come si ossere in estetto diretti, come si ossealcune delle doro situazioni per rapporto alla Terra. Si potrebbe ciò credere, se sosse possessi di situare 1822.

le Comete (come più fi stima a proposito) di quà, o di là dal Sole; e se essendo le Comete situate in diversi luoghi, potessero egualmente soddissare alle leggi necessarie del moto de' Corpi celesti. Ma se voglias meglio esaminare, e calcolar la cosa, (secome si e fatto da' Sig. Newton, ed Alley), si vesta l'impossibilità di situar le Comete dove il zelo pe' Vortici lo zichiederebbe, e si sarà ridotto alla necessità di ammetterne di quelle, che siano realmente retrograde.

In questa varietà di moti ben si comprende, esser cosa possibile, che una Cometa incontri qualche planeta, o pure la nostra Terra per istrada, e non v'ha dubio, ehe terribili accidenti ne deriverebbero. Nom èt tosto questi due corpi si verrebbero ad incontrare, che si farebbero nel loro moto grandi cambiamenti, i quali potrebbero esser cagionati tanto dall'attrazione, che quelli l'uno sopra dell'altro eserciterebbero, quanto da qualche siudo.

fra quelli ristretto. Il minore di questi moti sarebbe bastante a cambiare la situazione dell'asse, e de' poli della Terra. Quella parte del globo, che prima era verso l'equatore, troverebbesi, si dopo di un tale avvenimento), verso i poli, e quella che prima era verso i poli, verfo l'equatore si verrebbe a ritrovare.

Altre conseguenze ancor più funefte venir potrebbero dall' accostamento di qualche Cometa. Non vi ho ancora parlato delle code delle Comete. Vi sono state sulle code, niente meno che fulle Comete, molte strane opinioni; ma la più probabile fi è, effer queste immensi torrenti di esalazioni e vapori, che l'ardor del Sole fa da' corpi delle Comete uscire. La più forte pruova di una tal cofa fi è il non offer varfi sì fatte code nelle Comete, se non quando queste sono assai vicine al Soles il crescere , che queste fanno a mifura che al Sole fi accostano; ed il diminuire, e'l difliparfi a mifura; che se ne allontanano

Può

Può nuna [Cometa accompagnata da una coda paffare tanto vicino alla Terra , che noi srestassimo annegati in quel torrente siche feco porta , o pure in un atmosfera della Reffa natura , che la circondi . La Cometa dell'anno 1680 no la quale fi avvicino tanto al Sole, provo un calore ben 28000 volte più grande di quello, che dalla Terra in tempo estivo fi prova Il Sig Newton dopo di aver farto varie esperienze ful calore de corpi s'calcola il grado. di calore, che una tal Cometa poteva avere acquistato, e ritrova, che effer doveva 2000 volte maggiore di quello di un ferro rovente, e che una massa di ferro rovente, grande, come la terra, impiegar doveva 50000 anni a raffreddarfi . Che può penfarfin oltre del calore, che una tal Cometa avea ancora allorche, venendo dal Sole, attraverso l'orbita della Terra Se quella fi foffe un pobo più avvicinata , avrebbe ridotta in cenere la Tena, o L'avrebbe vetrificata; e se la sua coda solamen-

te fosse a noi arrivata, sarebbe sara la Terra da un sume bruciante inondata, e tutti morti i suoi abitatori. Così appunto vedesi un poposo di formiche perire nell'acqua bollente, che dal Villano vien sopra di esse, versata di

Un autore molto ingegnoso ha fatto delle ardite , e fingolari ricerche fulla 'già detta" Cometa, che poco manco che mon brugiasse la terra (a) a Egli facendoli in die tro dal 1680, tempo in cui tal Cometa comparve, ne ritrova una nel 1106, un'altra nel 531,0532, ed un' altra allor che mori Giulio Cefare , 44 anni prima di Gesù Crifto. Una tal Cometa fe fi voleffe prendere , (e con affai verifimiglianza) per una stessa, avrebbe i suoi sperios di , de' quali ciaschedund sarebbe di 575 anni in circa, ed il fettimo periodo, contando dal 1680, cadrebbe nell'anno stesso del diluvio si se Ben of or Ben

by Whiston .

Ben si comprende, dopo tutto ciò che si è detto, la maniera, in cui l'autore spiegar vuole tutte le circostanze di sì grande avvenimento. La Cometa andava verso il Sole , ed essendosi accostata alla Terra, la venne colla fua coda, e colla fua atmosfera ad inondare : sì fatta coda, ed atmosfera non ancora acquistato aveano quel grado di calore, del quale noi abbiam parlato; e quella gran pioggia di 40 giorni ne venne, di cui si parla nella storia del Diluvio . Ma il Sig. Whiston dall'avvicinamento d'una fimil Cometa rileva una circostanza, che a pieno sodisfa alla maniera, in cui le Sacre Scritture ci fan fapere, che il diluvio accadde . L'attazione , che la Cometae la Terra esercitavano l' una sopra dell'altra, fu cagione, che la figura di questa fi venisse a cambiare, giacchè facendola allungare verso la Cometa, fe crepare la fua superficie, ed uscire le acque sotterrance dall' abiffo .

L'Autore, del quale abbiam par-

The state of the s

ato, non folamente ha tentato di piegare in tal maniera il Diluvio, ma a creduto ancora, che una Cometa, forfe anche la flessa, ritornando in giorno dal Sole; e riportandone delle brucianti, e mortali eslazioni, cagionera agli abitanti della Terra tutte quelle disprazie, che predette gli sono nella fine del Mondo, e finalmente l'universale incendio, che dovrà consumare questo infelice pia-

Se tutti i suoi pensieri sono arditi, almeno non hanno essi conadeuna, che contraria sia alla ragione, o a tutto ciò che deve essere la regola della nostra Fede, e la condotta de' nostri costumi. Dio si servi del Dilavio a fin di sterminare una razza di uomini, che pe' loro delitti, meritati si avevano i suoi gastighi: fara egli un giorno perire in una maniera ancor più terribile, e senza alcuna eccezione, tutto il genere umano: ma può egli aver rimessi a fische cagioni gli esserti della sua colera; egli che è il crea.

tore, ed il motore de corpi tutti dell'universo, ha potuto talmente regolare i loro cossi, che cagionar dovranno si grandi avvenimenti, allorchè venuti faranno i loro tempi.

Se voi non sete convinta, o Madama, che il Diluvio, e la confladara dipendano, sarete almen persuasa, io credo, che un simile incontro cagionar potrebbe accidenti assai a questi somiglianti.

Uno de' più grandi Astronomi del nostro secolo, Gregory, ha parlato delle Comete in una maniera da ristabilirle in turta la riputazion di terrore, in cui esse furono un tempo. Questo grand' uomo, che ha tanto perfezionata la teoria di questi astri, in uno de' corollari della sua eccellente opera, così si spiega:

Donde ne siegue, che se la coda di qualche Cometa venisse a toccare la nosira atmosfera, o se qualche parte della materia, di cui sormata vien questa coda, sparsa nel Cielo, vi cadesse per la sua gravità; le esalazioni deila Cometa miste con l'aria, che respiriamo, vi cagionerebbero de cambiamenti molto fensibili per gli animali, e per le piante ; imperciocche è cofa molto verisimile is che i wapori apportati da si lontane , e straniere regioni , ed eccitati da un calore cost grande, sarebber funesti a tutto ciò , che sulla Terra fi trova ; e così potremmo noi vedere accader de mali, che in tutti i tempi, e pressa tutti i popoli si sono offervati accadeve in confeguenza delle apparizioni delle Comete : quindi non conviene a' filosofi il prender troppo le: giermente si fatte cose per favole (a). Qualche Cometa nel paffare, che fa dappreffo alla Terra potrebbe alterare il moto di quella, a segno di farla divenire anche Cometa a La Terra in vece di continuare il suo corso; come fuole, in una regione uniforme, e di una temperatura proporzionata agli uomini, ed a' differenti animali , che

⁽a) Gregory Aftron. Fific. Lib. V.

l'abitano, ritrovandosi esposta alle più grandi vicissitudini, bruciata nel suo perielio, aggiacciata dal freddo nelle ultime regioni del Cielo, audrebbe così da mali in mali differenti per sempre, purchè un altra Cometa non venisse a cambiare ancora il suo corso, e non la ristabilisse nella sua primiera uniformità.

Potrebbe ancora accadere una difgrazia al pianeta, che noi abitiamo, e sarebbe se qualche gran Cometa passando troppo dappresso alla Terra, la distornasse dalla sua orbita, e facendole fare intorno a fe la fua rivoluzione, la rendesse a se foggetta, o per forza dell'attrazione, che la Cometa fulla Terra eserciterebbe, o pure coll'avvilupparla nel suo vortice, se la dottrina de' vortici ammetter fi volesse. In tal caso la Terra essendo divenuta satellite della Cometa, trasportata sarebbe con quella nelle estreme regioni da quella percorfe : cattiva condizione al certo per un pianeta, che da sì lungo tempo abita un cie-

elo temperato! In fine potrebbe, lla medefima maniera, la Cometa ibarci la noftra Luna: e quantunue noi ricevessimo perciò un grane incomodo, non ce ne dovremmo n modo alcuno lagnare.

Però l'accidente di tutti il pegjiore farebbe, che una Cometa veiisse ad urtare la Terra, e dandogli d'un colpo, in mille pezzi la riducesse. Questi due corpi sarebbero al certo distrutti; ma la gravità tosto ne risormerebbe uno, o molti

altri pianeti.

Se la Terra non è giammai stata soggetta a stali ultime catastrose, non si può però dubitare, che non abia provato grandi rovesciamenti. Le impronte de' pesci, ed i pesci medesimi petrificati, che ritrovansi ne' luoghi i più lontani dal mare fin sulle sommità delle Montagne, sono le incontrastabili medaglie di qualcheduno di sì fatti avvenimenti.

Un urto più leggiero, che non arrivasse intieramente a spezzare il nostro pianeta, potrebbe esser sempre

142 cagione di grandi cambiamenti nella fituazione delle terre, e de' mari: le acque, durante sì fatta scoffa, si eleverebbero a grandi altezze in alcuni luoghi, ed inonderebbero vaste regioni della superficie della Terra, le quali di poi farebbero lafciate a secco. Ad un tale urto è dal Sig. Alley attribuita la cagion del diluvio . In fatti la irregolare disposizione de' strati delle differenti materie, delle quali la terra è formata , e l'ammasso delle montagne, indicano più tosto ruine d'un antico mondo ; che uno stato primitivo e permanente. Congettura questo Filosofo, che il freddo eccessivo , che offervasi nel Nord-ovest dell' America, il quale è sì poco proporzionato, alla latitudine, fotto la quale oggidì fono que' luoghi, fia il resto del freddo di quelle contrade, che una volta più vicino al polo erano fituate, e che i ghiacci, che oggidì ancor trovansi colà in sì gran copia, siano i resti di quelli, che un tempo quelle contrade corivano, oggidi non ancora intiera-

Voi ben comprendete, che tutto lo,, che può alla Terra accadere, uno fimilmente agli altri pianeti increvenire; febbene Giove, e Saturno, che hanno le maffe molto più grandi, che non è quella della noltra Terra, par che meno espositiano agli iniulti delle Comete. Sarebbe invero spettacolo, ben curioso per noi, il vedere un giorno qualche Cometa scagliarsi sul pianeta di Marte, di Venere, o di Mercurio, la quale o li spezzasse davanti a noi, o li portasse via facendosene de' satelliti.

Potrebbero ancor le Comete portare i loro attentati fino al Sole: efebbbene quelle non: fofero tanto, forti per trasportarlo seco loro, portebbero almeno simuoverlo dal luogo, in cui si ritrova; purche di quelle affai grandi siano, e passino assai dappresso a quello. Newton ci rassicura, che le Comete toglier non possono il Sole dal proprio luogo, sono

fondandosi sopra una congettura, a cui par, che conduca l'analogia fra le Comete, ed i Pianeti. De pianeti i più piccoli sono quelli, che ritrovansi i più vicini al Sole, ed i più grandi sono i più lontani.

Newton congestura, che il simile accada per le Comete, cioè che le più piccole di esse siano a quest' astro più vicine, e le più grandi relegate ad enormi distanze, al Sole giammai fi accostino : affinche (siccome egli dice) quelle non ismuovano troppo il Sole per mezzo della loro attrazione (a) . Ma è egli necessario nell'universo, che il Sole non sia smosso? Deve quello godere di questa prerogativa? É questa una vera prerogativa? Confiderando i corpi celesti come masse di materia, la loro immobilità è una perfezione ? Il loro moto non vale altrettanto quanto il loro riposo? E riguardando questi corpi come capaci -

⁽a) Philos. nat. princip. mathemat.

paci di qualche fentimento, farebbe forfe difgrazia per uno il provare. l'afcendente d'un altro? la forte di quello, che è attratto non è pari alla forte di quello, che lo attrae?

Da tutto ciò conchiuderete, o Madama, che le Comete non siano astri così indifferenti , come oggidì comunemente si crede . Tutto ci fa vedere, che quelle apportar possano alla nostra Terra, ed alla intiera economia de' Cieli cambiamenti funesti, contro i quali non altro, che l'abitudine ci rafficura . Ma non fenza ragione fiamo noi in ficureza za. Essendo la nostra Terra un punto nello spazio immenso de' Cieli. la nostra vita breve, ed avendo no l'esperienza di molte migliaja d'anni, ne' quali non è intervenuto alla Terra veruno accidente di fimil forta, possiam confidare di non esserne i testimonj, e le vittime. Quantunque terribile sia il tuono, la sua caduta poco timore arreca a ciascun uomo, perciocchè è piccolo il luogo, che egli occupa nel grande spazio, in cui il fulmine può cadere. Non altrimenti il poco, che noi occupiamo nell'immensa durata, in cui questi geandi avvenimenti accadono, ne annienta per noi il pericolo, febbene non ne cambi la natura.

Un' altra considerazione deve togière a noi il timore, ed è, che
una disgrazia comune non è quasiuna disgrazia. Quello soltanto, sarèbbe degno d'esser compianto, che
fornito male a proposito d'un temperamento troppo robusto; sopravvivesse
folo ad un'accidente, che avrebbe
distrutta tutta la razza umana. Re della Terra intiera, possessore di tutti
i suoi tesori, morirebbe di tristezza, e di noja, tutta la sua vita
non potrebbe paragonassi all'ultimo
momento di colui, che muore con
eiò, che ama.

Io temo di avervi detto troppo male delle Comete: però nonno alcuna ingiuftizia a rimproverarmi a loro riguardo: fono effe capaci di cagionarei tutte le catafiro-

ftrose, che vi ho spiegate. Il più che io posso fare ora per esse, fi è di parlare de' vantaggi, che a nci potrebbero procurare; febbene ic dubiti fortemente, che voi fiate rosì sensibile a questi vantaggi, come lo farette alla perdita di uno stato, in cui fin qui passabilmente fiete viffuta . Da cinque , o fei mil' anni, che la nostra Terra situata ritrovasi ne' Cieli , che le sue stagioni sono le stesse, che i suoi climi sono distribuiti come si vedono, dobbiam noi ormai efferyi accostumati, e non invidiare un Cielo più dolce, o una eterna primavera: frattanto non vi farebbe cofa sì facile ad una Cometa, che il procurarci questi vantaggi . L'accostarsi questa alla nostra Terra, ficcome potrebbe (come voi l'avete veduto) cagionarvi grandi disordini, così potrebbe rendere la nostra condizione migliore . I. Un piccol movimento cagionato da quella nella fituazion della Terra, potrebbe rilevarne l'affe, e fissar le stagioni ad una continua primavera . II. Un

leggiero deviamento della Terra nell' orbita, che percorre intorno al Sole, le farebbe descrivere un' orbita più circolare, ed in cui quella si ritroverebbe fempre alla medelima distanza da quest'Astro, da cui riceve il calore, e la luce. III. Abbiana veduto, che una Cometa rapir ti potrebbe la nostra Luna, ma potrebbe essa ancora servirci di Luna trovandofi condannata a fare interno a noi le fue rivoluzioni, ed a rischiarare le nostre notti . Facilmente la nostra Luna sarà stata a principio qualche piccola Cometa, che per effersi troppo alla Terra accostata, ivi si sia trovata presa. Giove , e Saturno , corpi, i quali sono molto più grandi di quello della Terra, e de' quali la potenza più lungi, e sulle più grandi Comete fi estende , esser devono più che non è la Terra, a tali acquisti, sogetti: così Giove ha quattro Lune intorno a fe, e cinque Saturno.

Quantunque l'urto di una Cometa possa essere molto funesto, siccome

140

come abbiam veduto, pure potrebbe effere piccolo a fegno tale, che farebbe funesto soltanto a quella parte, che essa anderebbe a toccare: forse la pagherebbe qualche reame, che farebbe subbissato, mentre il resto della Terra si goderebbe delle rarità, che apportate vi avrebbe un corpo venuto da sì lontane regioni. Sarebbe forse grande la meraviglia allorche si venisse ad iscoprire, che i rottami di queste masse da noi disprezzate, fossero formati d'oro, e di diamanti: ma non so in chi sarebbe più grande la meraviglia, in noi, o negli abitanti, che la Cometa getterebbe fulla nostra Terra? Quali noi sembreremmo a loro, ed effi a noi?

In fine vi è un'altra forta di fpoglie delle Comete, delle quali potremmo noi arricchirci. Si è fpiegato nel difcorfo, che verfa fulla figura degli aftri, come un pianeta potrebbe appropriarsi le loro code, e senza essencia intorno dato, o respirarne l'aria cattiva, formarne intorno G 3 a se

a se una specie di anello, o di volta sospesa per ogni banda. Si è sarto vedere, che la coda di una Cometa in tali circostanze trovar si
potrebbe, che le leggi della gravità
l' obbligassero a così disponersi intorno alla Terra: si sono anche
determinate le figure, che prender
devono si satti anelli; e tutto ciò
sì ben si accorda con quello, che intorno a Saturno si osserva, che pare non potersi trovare più naturale,
e più verisimile spiega di tal seno-

meno, e non fi dovrebbe aver meraviglia fe fi vedesse un giorno formarsene un simile intorno alla no-

stra Terra.

Newton considerando le corse delle Comete in tutte le regioni del
Cielo, e la prodigiosa quantità di
vapori, che seco portano, da a quelle
nell'universo un' impiego, che non è
monte dell'universo un' impiego, che non è
dan queste a portare agli altri corpi
celesti l'acqua, e l'umido, di cui han
bisogno per riparare le perdite, che
fanno. Forse una tal riparazione

è necessaria a' pianeti; ma non può mancare di effer funesta a' loro abitanti. Questi sluidi essendo da' nossiri molto disserenti, non possono esserei, che nocivi. Questi insettano fenza alcun dubbio l'aria, e l'acqua, e la maggior parte degli abitanti perisse. Ma la natura sacrifica i piccoli oggetti al ben generale dell' universo.

Un altro uso delle Comete può esser quello di riparare le perdite, che fa il Sole per la continua emifsione della materia, di cui quello è formato. Allorchè una Cometa palfa molto dappresso a quello, e penetra fin dentro all' atmosfera, di cui è circondato , quest'atmosfera facendo ostacolo al moto di quella, e facendole perdere una parte della fua velocità, viene ad alterare la figura della sua orbita, ed a diminuir la distanza, che vi è dal suo perielio al Sole. Or una tal distanza diminuendo sempre ad ogni ritorno della Cometa, è necessario, che dopo di un certo numero di rivolue

172 voluzioni quella ricada finalmente in quell' immenso fuoco, a fine di somministrarli un nuovo alimento; perciocchè è certo, che i fuoi vapori, e la fua atmosfera, che inondar possono i pianeti, non sono capaci ad estinguere il Sole.

Tutto ciò che fanno le Comete, che muovonsi intorno al nostro Sole, far possono altresì quelle, che intorno ad altri Soli, ed alle stelle fiffe si muovono; possono ancor esse riaccendere quelle stelle, che già eran pronte ad estinguersi . Ma è questo uno de' minori vantaggi, che noi tirar possiamo dalle Comete.

Ecco quasi tutto quel ch' io so fulle Comete. Verrà un giorno, in cui se ne saprà di vantaggio . La teoria ritrovata da Newton, che infegna a determinare le loro orbite, ci farà un giorno arrivare a conoscere con esattezza il tempo delle loro rivoluzioni.

Frattanto è ben fatto l'avvertirvi , che sebbene questi astri (mentre descriyono quelle parti del loto cor-

corfo, nelle quali fono visibili per noi) feguano le medefime leggi, che gli altri pianeti seguono, ed a' medesimi calcoli soggetti siano, non possiam noi esser sicuri di vederli nel designato tempo ritornate, e le medesime orbite esattamente descrivere. Tutte quelle avventure, che noi abbiam veduto, potere ad essi accadere, i loro passaggi per l'atmosfera del Sole, i loro incontri co' pianeti, o con altre Comete, possono talmente intorbidare il loro corfo, che dopo alquante rivoluzios ni essi arriverebbero a stato da non poter'essere più riconosciuti.

Avendovi io parlato delle Comete in generale, non ho fatto parola di quella, che presentemente si osserva, perciocchè non aveva graficose a dirvi. Questa Cometa, che oggi fa tanto rumore, è una delle più triviali, che giammai si siano a noi mostrate. Se ne sono alcune volte os servate di quelle, delle quali la grandezza apparente era uguale a quella del Sole; moste, delle quali

154 il diametro fembrava eguagliare la quarta, o la quinta parte del diametro del Sole; molte che risplendevano di vivi, e variati colori; altre si sono mostrate di spaventevole rosso colore; altre del color dell' oro; altre inviluppate da un denso fumo; alcune ancora han tra-mandato (come si dice) un'odor di solso sin sulla Terra; la maggior parte ha menato dietro di se code d'una gran lunghezza; e la Cometa del 1680 ne aveva una, che occupava il terzo, o la metà del Ciclo; questa che presentemente fi offerva, uguaglia in guardarla, una stella di terza, o quarta grandezza, e mena dietro di se una coda, che non è più grande di 4 in 5 gradi. Questa Cometa è stata in Parigi offervata al principio di questo mese: è stata scoverta all' offervatorio dal Sig. Grante, che la vidde a' 2 Marzo nel piede di Antinoo.

Se voi volete una ferie di offervazioni fatte colla maggiore possibile esattezza, la ritroverete nell'eccellente opera, che il Sig. Munier già sta per pubblicare.

Per ora vi contenterete di fapere, che questa Cometa da Antinoo è passata nel Cigno, e dal Cigno in Ceseo, con si gran rapidità, che è qualche volta arrivata a percorrere sino a sei gradi del Cielo in 24 ore. Essa và verso il polo, e non è da quello lontana, che 10 gradi.

Ma il fuo moto è rallentato, e la fua luce, come ancor quella della fua codà, tanto fon diminuite, che chiaramente si vede, che siassi dalla Terra allontanata, e che per questa volta non vi è più per noi cosa da temere, o da sperare.

mere, o an aparamet

Parigi , 26. Marzo 1742.

FINE.



Adm. Rev. Dom. D. Felix Cappelli S. Th. Professor revideat, & in scriptis referat. Die 29. Martii 1778.

J.J. EPISC.TROJAN.VIC.GEN.

Joseph Roffi Can. Deputatus.

Eccell. e Reverendifs. Sig.

E Gli è stata mai sempre cosa lodevole il trasportare da una in altra lingua le dotte satiche degli uomini illustri. Degno è dunque di lode colui, che ha renduti dal Francese nell' Italiano idioma i due Trattati di M. de Maupertui, l'uno della Gravità, e l'altro delle Comete. Il merito di quesso grand' uomo a chi non è noto nella repubblica delle lettere? L'Autore tocca di passaggio l'opinione per altro antichissima, oggisti rinnovata degli abitanti degli Astri, la quale non de recar pregiudizio

dizio all' autorità delle divine Scritture; poichè già non fi dice, che questi abitanti fieno dello steffo genere delle umane creature, bensì di un'altra spezie. Ond'è, che non avendo io ne' due riferiti opuscoli rini venuto cosa, che fia contraria alla religione, o al buon costume, giudico, che possa spedirene l'edizione in vantaggio degli studiosi delle filosofiche scienze.

Di V. E. Reverendiss.

Napoli da Cineli 1. Giugno 1778.

Umiliss. e Divoriss. Sero. Felice Cappelli.

Attenta relatione Domini Reviforis imprimatur. Datum Neapoli die 30. Junii 1778.

J.J.EPISC. TROJAN.VIC. GEN.

Joseph Rossi Can. Deput.

Rev. U. J. D. D. Felix Sabbatellius in hac Regia Studiorum Universitate Professor, revideat autographum enuicati Operis, cui se subscribat ad sinem vevidendi ante publicationem, num exemplaria imprimenda concordent, ad sormam Regalium ordinum, & in seriptis research Dat. Neapoli hac die 2. mensis Aprilis 1778.

MAT.JAN.TESTA AR.CARTH.C.M.

Proposition de la Trattato della Gravità del Sig. de Maupertuis, tradotto dalla lingua Francele, e non trovando in effo cosa che possa ledere i Reali dritti, stimo che per benefizio de giovani, sia dato alla luce.

Felice Sabatelli .

Die 30.Mensis Junii 1778, Neap.

VI so Rescripto Suæ Regalis Majestatis sub die 13 currentis mensis, & anni, ac relatione U. J. D. D. Felici Sabatellii, de commissione Reverendi Regii Cappellani Majoris, ordine præsatæ Regalis Majestatis.

Regalis Camera S. Clara providet, decernit, atque mandat, quod imprimatur cum inserta forma presentis supplicis libelli, ac approbationis dicti Reverendi Revisoris; verum non publicetur, nisi per ipsum Revisorem, facta iterum Revisore, affirmenta, quod concordat, servata sorma Regalium Ordinum; ac etiam in publicatione servetur Regia Pragmatica. Hoc suum.

SALOMONIUS. PATRITIUS.

Vidit Fiscus Reg. Cotonæ.

Illustris Marchio Citus Præs.S.R.C. &
cæteri Illustr. Aular. Præsect. tempor,
fubscript. imped.

Reg. a fol.



Athanafius .







